

This is a digital copy of a book that was preserved for generations on library shelves before it was carefully scanned by Google as part of a project to make the world's books discoverable online.

It has survived long enough for the copyright to expire and the book to enter the public domain. A public domain book is one that was never subject to copyright or whose legal copyright term has expired. Whether a book is in the public domain may vary country to country. Public domain books are our gateways to the past, representing a wealth of history, culture and knowledge that's often difficult to discover.

Marks, notations and other marginalia present in the original volume will appear in this file - a reminder of this book's long journey from the publisher to a library and finally to you.

Usage guidelines

Google is proud to partner with libraries to digitize public domain materials and make them widely accessible. Public domain books belong to the public and we are merely their custodians. Nevertheless, this work is expensive, so in order to keep providing this resource, we have taken steps to prevent abuse by commercial parties, including placing technical restrictions on automated querying.

We also ask that you:

- + *Make non-commercial use of the files* We designed Google Book Search for use by individuals, and we request that you use these files for personal, non-commercial purposes.
- + Refrain from automated querying Do not send automated queries of any sort to Google's system: If you are conducting research on machine translation, optical character recognition or other areas where access to a large amount of text is helpful, please contact us. We encourage the use of public domain materials for these purposes and may be able to help.
- + *Maintain attribution* The Google "watermark" you see on each file is essential for informing people about this project and helping them find additional materials through Google Book Search. Please do not remove it.
- + *Keep it legal* Whatever your use, remember that you are responsible for ensuring that what you are doing is legal. Do not assume that just because we believe a book is in the public domain for users in the United States, that the work is also in the public domain for users in other countries. Whether a book is still in copyright varies from country to country, and we can't offer guidance on whether any specific use of any specific book is allowed. Please do not assume that a book's appearance in Google Book Search means it can be used in any manner anywhere in the world. Copyright infringement liability can be quite severe.

About Google Book Search

Google's mission is to organize the world's information and to make it universally accessible and useful. Google Book Search helps readers discover the world's books while helping authors and publishers reach new audiences. You can search through the full text of this book on the web at http://books.google.com/



Informazioni su questo libro

Si tratta della copia digitale di un libro che per generazioni è stato conservata negli scaffali di una biblioteca prima di essere digitalizzato da Google nell'ambito del progetto volto a rendere disponibili online i libri di tutto il mondo.

Ha sopravvissuto abbastanza per non essere più protetto dai diritti di copyright e diventare di pubblico dominio. Un libro di pubblico dominio è un libro che non è mai stato protetto dal copyright o i cui termini legali di copyright sono scaduti. La classificazione di un libro come di pubblico dominio può variare da paese a paese. I libri di pubblico dominio sono l'anello di congiunzione con il passato, rappresentano un patrimonio storico, culturale e di conoscenza spesso difficile da scoprire.

Commenti, note e altre annotazioni a margine presenti nel volume originale compariranno in questo file, come testimonianza del lungo viaggio percorso dal libro, dall'editore originale alla biblioteca, per giungere fino a te.

Linee guide per l'utilizzo

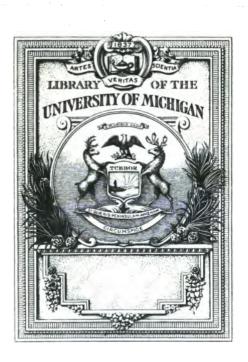
Google è orgoglioso di essere il partner delle biblioteche per digitalizzare i materiali di pubblico dominio e renderli universalmente disponibili. I libri di pubblico dominio appartengono al pubblico e noi ne siamo solamente i custodi. Tuttavia questo lavoro è oneroso, pertanto, per poter continuare ad offrire questo servizio abbiamo preso alcune iniziative per impedire l'utilizzo illecito da parte di soggetti commerciali, compresa l'imposizione di restrizioni sull'invio di query automatizzate.

Inoltre ti chiediamo di:

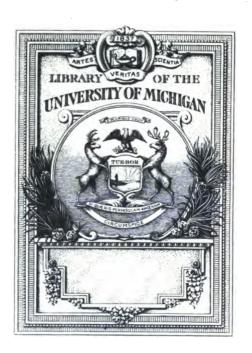
- + *Non fare un uso commerciale di questi file* Abbiamo concepito Google Ricerca Libri per l'uso da parte dei singoli utenti privati e ti chiediamo di utilizzare questi file per uso personale e non a fini commerciali.
- + *Non inviare query automatizzate* Non inviare a Google query automatizzate di alcun tipo. Se stai effettuando delle ricerche nel campo della traduzione automatica, del riconoscimento ottico dei caratteri (OCR) o in altri campi dove necessiti di utilizzare grandi quantità di testo, ti invitiamo a contattarci. Incoraggiamo l'uso dei materiali di pubblico dominio per questi scopi e potremmo esserti di aiuto.
- + *Conserva la filigrana* La "filigrana" (watermark) di Google che compare in ciascun file è essenziale per informare gli utenti su questo progetto e aiutarli a trovare materiali aggiuntivi tramite Google Ricerca Libri. Non rimuoverla.
- + Fanne un uso legale Indipendentemente dall'utilizzo che ne farai, ricordati che è tua responsabilità accertati di farne un uso legale. Non dare per scontato che, poiché un libro è di pubblico dominio per gli utenti degli Stati Uniti, sia di pubblico dominio anche per gli utenti di altri paesi. I criteri che stabiliscono se un libro è protetto da copyright variano da Paese a Paese e non possiamo offrire indicazioni se un determinato uso del libro è consentito. Non dare per scontato che poiché un libro compare in Google Ricerca Libri ciò significhi che può essere utilizzato in qualsiasi modo e in qualsiasi Paese del mondo. Le sanzioni per le violazioni del copyright possono essere molto severe.

Informazioni su Google Ricerca Libri

La missione di Google è organizzare le informazioni a livello mondiale e renderle universalmente accessibili e fruibili. Google Ricerca Libri aiuta i lettori a scoprire i libri di tutto il mondo e consente ad autori ed editori di raggiungere un pubblico più ampio. Puoi effettuare una ricerca sul Web nell'intero testo di questo libro da http://books.google.com



QC 5 ,P327 1794



QC 5 ,P327 1794

•

DIZIONARIO

PORTATILE

F I S I C A

Che contiene le scoperte più interessanti di Cartesio e di Nevvton, e i Trattati di Matematica necessarj a quelli che vogliono studiar con profitto la Fisica Moderna.

O P E

JLIAN Name 180 AUTORE DEL GRAN DIZIONARIO DI FISICA.

Ora per la prima volta tradotta dal Francese su la seconda Edizione notabilmente accresciuta dall' Autore.

> TOMO PRIMO. EDIZIONE QUARTA.

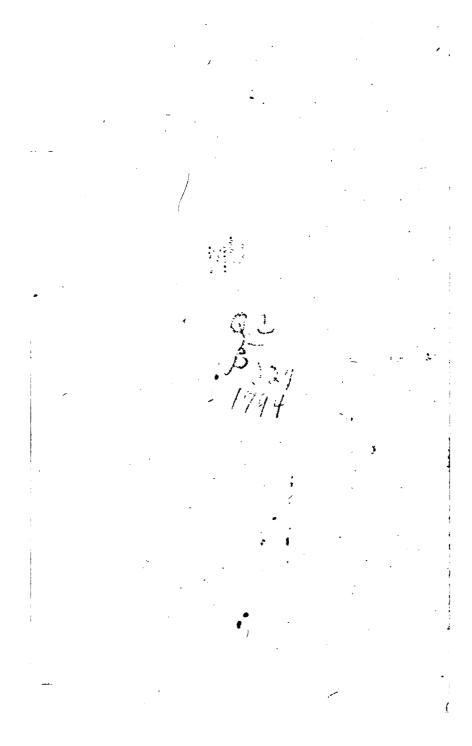




IN VENEZIA.

RESSO SILVESTRO GATTI A SPESE DI GIO: ANTONIO PEZZANA CON LICENZA DE' SUPERIORI.

M. DCC. XCIV.9



Perelle 13-22-29

PREFAZIONE

Che contiene il compendio del Sistema Fisico; che si è seguito in quest' Opera.

L Newton e a giorni nostri al possesso di quella riputazione ch'egli si merita; la maggior parte de' Dotti hanno adottato i suoi principi, e l'attrazione non fu men funesta nel nostro secolo al Cartesianismo; di quel che su un tempo l'impusso alla setta de' Peripatetici: Contuttociò non è men vero the una Scienza, la qual dovrebbe esser a portara di lutto il mondo, fin al presente su esposta con un apbarato scientifico capace di scoraggiare il comune degli uomini. Sarebbe egli dunque impossibile di far comprendere la Fisica di Newton auche a coloro; che non ivessero che una tintura superfiziale di Geometria e d' Algebra? Io non sono il solo ad affermare il contrario; e il più sicuro mezzo, che si possa metter in pratica, sarà senza dubbio di non impiegar mai nessun termine dotto, o poco noto, senza darne nel tempo stesso una spiegazione la più sensibile. E tanto apbunto ci siam proposti in quest' Opera; dove pretendesi di distinguere il Newton Fisico dal Newton Algebrista. Questo Dizionario non avrà niente di comune con parecchi Commentari, ne'quali i lor Autori avvisaronsi di aver messo il Newton in pienissima luce. In fatti per leggerli codesti Commentari con frut. to, bisogna essere gran Geometra e grande Algebrista; e poiche molti Fisici gli hanno letti, riman loro nello spirito una quantità di dubbi, e difficoltà, che fanno lor risguardare il sistema del Filosofo Inglese almeno come problematico. Or questo è lo scoglio, che noi crediamo di aver evitato in quest' Opera; e s'è così, come può ella non esser accetta ed utile al Pubblico? Per l'altra parte il comodo, che avrà il Lettore di trovar sul fatto la spiegazione di una infinità di termini oscuti e di questioni spinose, che s' incontrano ad ogni passo stella Fisica Newtoniana non farà egli tisguardare questo Dizionario come necessario del pari a' giovani Filosofi, come lo sono agli Scolari del-

le classi inseriori i Dizionari comuni? Questo vantage gio però, sembra egli necessariamente accompagnato, da un grande inconveniente. Delle materie, che debbono aver tra loro un vincolo stretto, disposte per ordine. di alfabeto, pajono a prima vista, come scucite. Noi dunque per farne una spezie di Tutto, nell'articolo. ehe comincia dalla parola Fisica, abbiam dato il metodo d'imparar questa scienza coll'ajuto di quest'unico Libro; e per la ragione medesima noi vogliam presentare al Lettore, quasi sotto uno stesso punto di vista, il sistema fisico, che abbiamo abbracciato: eccolo in poche parole. Le scoperte di Newton ne sono, lo confesso, il fondamento e la base, non n'escludiam però quelle, delle quali Cartesio ne comprovò la verità; e il nostro Motto sarà sempre questo: Amicus Aristoteles, sed magis amica veritas.

PRIMA PROPOSIZIONE.

L'Ente supremo, il qual solo ha potuto trar dal niente questo Universo, lo assoggetto a certe leggi, che debbon chiamarsi Leggi generali della natura.

Coroll. I. Le leggi generali della natura non possono aver, che Dio per causa sissica, ed immediata.

Coroll. II. Qualor in Fisica si perviene a una legge generale della natura, non si può, senza scorno, dimandar seriamente, qual ne sia la causa di questa legge.

Coroll: III. Se l'attrazione Newtoniana è una legge generale della natura, il Newton non dovette assegnarne la causa.

SECONDA PROPOSIZIONE.

Le principali leggi generali della natura, che un Fisico dee sempre aver presenti allo spirito, son le seguenti.

1.º Ogni corpo in quiete perfevera nel suo stato di quiete, sinattantoche una causa esterna lo mette in moto.

2.º Ogni corpo in moto continua a muoversi, sinattantoche qualche causa esterna l'obbliga a passare dallo stato di moto a quello di quiete.

3.º Ogni corpo in moto tende a descrivere una li-

La mutazione di moto è sempre proporzionale alla forza motrice che lo ha occasionato, e siegue sem-

pre secondo la linea retta.

5. La reazione è sempre eguale e contraria all'azioze. Queste cinque leggi, che noi abbiamo, sull'esemzio di Newton, ridotte a tre nel corpo di quest' Opeza, sono spiegare e dimostrare nell'articolo del Moso.

6. Se due corpi duri che muovonsi per la stessa parte vengono a urtarsi, continueranno dopo l'urto a muoversi insieme, e nella lor prima direzione colla somma delle sorze, che aveano prima dell'urto.

7.º Se due corpi duri, che muovoni in fenso direttimente contrario, vengono a urtarii, andranno infieme dopo l'urto secondo la direzione del corpo più forre, coll'eccesso, ossia colla differenza delle forze che aveano prima dell'urto. Queste due leggi con tutti i Corollari, che se ne deducono, sono spiegate e dimostrate nell'articolo della Darezza.

8. o Nell' urto de' corpi elassici il moto ditetto si co-

munica, come se i corpi fossero duri.

9.º Quando dopo l'urto due corpi elastici ripigliano la lor prima figura, il corpo impellente acquista
altrettanta velocità per tornar addietro, quanta ne
avea comunicata al corpo urtato; e questo acquista
tanta velocità per andar innanzi, quanta ne avea prima ricevuta dal corpo impellente. Nell' articolo della
Elasticità si trova la spiegazione e la dimostrazione di
queste due leggi e de' lor principali Corollarj.

ro. Ogni corpo spinto nel tempo stesso orizzontalmente, e perpendicolarmente, deve descrivere una linea diagonale; come si è dimostrato nell'articolo del

Moto per linea diagonale.

11. Ogni corpo, il qual descrive una linea curva, è nel tempo stesso animato da due moti, l'uno orizzontale, e l'altro centripeto, val dire, diretto verso na punto sisto, a cui si da il nome di centro. Vedetene la dimostrazione negli articoli del Moto per linea carva; per linea circolare, e per elittica.

12. Tutti i corpi dell'Universo s'attraggono scambievolmente, val dire tendono ad unirsi l'uno coll'aitro.

13. L'attrazione siegue sempre in ragione diretta delle masse, val dire se il corpo A contiene quattro volte più materia del corpo B, il corpo A attrarrà

g qua

quattro volte più il corpo B, che non ne sia egli at-

r4.º L'attrazione siegue sempre la ragione inversa de quadrati delle distanze, val dire il corpo A lontano di una lega dal Corpo B più grosso di esso, ne sa quattro volte più attratto, di quello che s'egli sosse distante due leghe. Consultate l'articolo dell' Attanzione, e vedrete perchè il Newton risguardi queste tre ultime leggi come leggi generali della natura.

Coroll, I. Se due corpi di massa diversa fossero abbandonati alla mutua loro attrazione, il cammin che farebbero per raggiugnersi sarebbe in ragione inversa della lor massa; val dire il cammino che sarebbe il più picciolo sarebbe tanto maggiore del cammino che farebbe il più grosso, quanto la massa di questo ecce-

derebbe la massa di quello.

Coroll. II. L'attrazione, che la Terra esercita sopra i diversi corpi che noi veggiamo collocati sopra la sua superfizie, deve impedire, e impedisce di fatte, che non ci accorgiamo della mutua attrazione d' essi corpi.

Coroll. III. In qualunque buona Fisica si ammetto no de' moti che si fanno per attrazione, ed altri per impulso, come ognuno ha dovuto restarne convinto

leggendo leggi generali da noi numerate.

TERZA PROPOSIZIONE.

Si deve ammettere negli spazi celesti un voto, non persetto e assoluto, ma impersetto e relativo, val dire i corpi celesti si muovono in un sluido, sì raro, sì tenue, e disseminato di tanti piccoli vacui, sicche incapace è del tutto di mai cagionare ai lor movimenti nessuna sensibile alterazione. Vedetene la spiegazione e la prova di questa verità negli articoli, che hanno per titolo, Voto, Materia sottile Newtoniana, Mezzo, Vartici semplici e composti, Comete.

Coroll. I. Affermare, che il voto assoluto è metafi-

sicamente impossibile, è una spezie di empietà.

Coroll. II. Sostenere il pieno persetto negli spazi cet lesti è una falsità.

QUARTA PROPOSIZIONE.

Il Sole, che trovasi sensibilmente nel centro del mondo, e realmente in un de' fochi dell' Ellissi che percorrono i Pianeti e le Comete intorno a quest'astro, trasimette dal suo seno una materia eterogenea, la qual c'illumina, e produce quella varietà di colori, che sono un de' più begli spettacoli dell' Universo; come s'è spiegate e provato negli articoli della Luce e de' Colori.

Coroll. I. La luce noi l'abbiamo parte per emissio-

ne , e parte per percussione .

Coroll. II. Non si comprende, come de prosessori di Fisica abbiano potuto affermare, che noi abbiamo

tanta luce di notte, quanta di giorno,

Coroll. III. La luce non è un corpo semplice ed omogeneo, val dire composto di parti simili tra loro, ma un corpo misto ed eterogeneo, val dire composto di parti specificate, e diverse l'une dall'altre.

Coroll. IV. Le parti eterogenée che compongono il Auido luminoso sono i raggi rosso, arancio, giallo, verde, turchino, indico, e violetto, come s'è dimostrato coll' esperienze del prisma riferita nell'articolo de' tolori.

Coroll. V. I raggi luminosi non tutti hanno lo stefso grado di rifrangibilità e di ristessibilità. Il raggio
rosso è il meno, e il raggio violetto il più rifrangibile, e ristessibile di tutti i raggi; gli altri cinque sono più o men rifrangibili e ristessibili, secondo che sono più o men vicini al raggio violetto.

Ceroll. VI. I corpi non ci appajono del tale, o del tal altro colore se non perche riflettono agli occhi

nostri il tale, e tal altro raggio luminoso.

Coroll. VII. Un corpo ha un color primitivo, quando non riflette agli occhi nostri, che un solo raggio luminoso.

Cerell. VIII. Un corpo ha un color subalterno, ofsia secondario, quando riflette agli occhi nostri più raggi di luce.

Cerell. IX. Un corpo è bianco, quando riflette i

sette raggi luminosi senza scomporli.

Caroll. X. Un corpo è nero, quando non risterre nessiva raggio di luce.

Coroll. XI. I colori non sono ne' corpi colorati, co-

me insegnò la Scuola Peripatetica.

Coroll. XII. Lo stesso raggio di luce diversamente modificato, val dire diversamente rissesso o risratto, non ha mai dato ne darà mai colori specificamente diversi, checche ne dicano i Cartesiani.

QUINTA PROPOSIZIONE.

I Pianeti principali percorrono delle ellissi d'intorno al Sole in virtù delle leggi stabilite dal Creatore dapprincipio del mondo, come lo abbiamo spiegato negli articoli di Copernico, e del meto per linea ellistica.

Soroll. I. I Pianeti subalterni, cioè la Luna, e i Satelliti di Saturno, di Giove, e di Venere percorrono in vittà delle stesse leggi delle ellissi intorno ai lor Pianeti principali.

Coroll. II. I Pianeri principali, e subalterni non sono trasportati da vortici di materia sottile, come

lo ha immaginato Cartesio.

Coroll. III. I vortici composti de Cartesiani moderni non sono punto più acconci per trasportare i Pianeti principali, e subalterni, di quel che sossero i vortici semplici di Cartesio, come si è provato nell'articolo de vortici.

SESTA PROPOSIZIONE.

Le Comete sono corpi opachi, che percorrono d'intorno al Sole delle ellissi molto eccentriche per le medesime leggi, onde i Pianeti ordinari percorrono le orbite loro sensibilmente circolari, siccome lo abbiam provato nell'articolo delle Comette.

Coroll. I. Le stesse Comete debbono ricomparire do-

po un certo numero di anni.

Corott. II. Le Comete non debbono esser visibili,

fe non quando fon vicine al loro perielio.

Coroll. III. Le Comete vicine al lor perielio harno incomparabilmente più velocità, che presso al lozo afelio.

Coroll. IV. Le Comete non fono vapori ne esalazioni sollevate fino alla regione superiore dell'atmosfera terrestre, e infiammate dall'azione de' venti contrarj, come lo ha pensato il Principe de' Filosofi.

Goroll. V. Le Comete non sono forieri di qualche grave sciagura, come lo spacciò la Scuola Peripate-

tica .

Coroll. VI. Le Comete non furon mai Soli, che trasformati in Pianeti, fiano diventati incapaci di confervare il loro vortice, e che fiano costretti di andar di vortice in vortice a render visita a' diversi astri, che gli occupano, come lo ha immaginato Cartesio.

Coroll. VII. Il moto delle Comete non è ancora flato spiegato d'una maniera fisica dai Cartessani moderni, per quanti cambiamenti abbian eglino fatto nei

loro vortici,

Coroll. VIII. Le Comette faranno fempre una prova dimostrativa della bontà del fistema di Newton.

SETTIMA PROPOSIZIONE.

Le Stelle son corpi celesti, sissi, luminosi, innumerabili, e distanti dalla terra di una distanza quasi insirata, come s'è dimostrato nell'Articolo Stelle.

Coroll. I. Il moto diurno delle Stelle da Oriente in Occidente intorno al poli del mondo, non è un mo-

to reale.

Coroll. II. Il moto periodico delle Stelle da Occidente in Oriente intorno ai poli della ecclittica non è un moto apparente.

Coroll. III. L'aberrazione delle Stelle fisse non pro-

tede da verun moto reale in quegli astri.

Coroll. IV. L'unico moto, che dar si possa alle Stelle fisse, è un moto di rotazione sopra il loro asse.

Coroll. V. Le Stelle devono manifestare il loro lume co' più vivi e sensibili scintillamenti.

Coroll. VI. Le Stelle non possono avere nessuna parallassi.

Coroll. VII. Non si potrà mai determinare la di-

stanza, che passa dalle Stelle alla Terra.

Coroll. VIII. Non si potrà mai sapere, se vi siano de' Pianeri che girino d'intorno a certe Stelle, come ve ne sono, che girano intorno al nostro Sole.

OTTAVA PROPOSIZIONE.

La materia sottile Newtoniana di cui abbiam parlato nell'Articolo, che comincia dalla parola Materia festile, non folamente si trova negli spazi celessi, ma inoltre è sparsa d'intorno alla terra, dove può ella servire a render ragione di molti senomeni importan-

ti, come sono la durezza, la elasticità ec.

Corollario. Psiche il Newton ha dimostrato, che l'attrazione operava in ragione inversa de' quadrati delle distanze, non si concepisce come i Newtoniani la facciano operare in ragione inversa dei cubi delle distanze per ispiegare la durezza de' corpi e alcuni altri fenomeni terrestri. I Cartesiani avran sempre diritto di oppor loro, che le leggi della natura sono costanti e uniformi, e che non è permesso a chicchessia d'alterarle a capriccio.

NONA PROPOSIZIONE.

Si dee ricorrere a una materia più tenue dell'arla che respiriamo, per render ragione del senomeni della calamita, del suoco, della elettricità; come s'è fatto vedere negli Articoli dove s'agitarono queste questioni dissulamente.

Corell. I. L'attrazione di Newton non dee servire in Fisica che per render ragione del moto centripeto

de' corpi .

Coroll. II. Il Newton non ha fatto professione di escludere dalla sua Fisica tutto ciò, che chiamasi cau-

la meccanica.

Coroll. III. Il Newton non ha mai avuto ricorso alle qualità occulte de Peripatetici per ispiegare i se-nomeni della natura. Questo rimprovero gli si può sar

solamente per ignoranza, o per malignità.

Tal' è all' incirca il sistema sisso, che noi abbiam seguito il tutto il corso di quest' Opera; il quale può risguardarsi, come un sistema medio tra il Newtonianismo, e il Carresianismo. Chi desiderasse di vederlo esposto con più d'estensione, potrà consultare il nostro Trattato di pace tra Cartesso, e Newton, dove crediamo di averlo messo in pienissima luce nel Tomo

PREFAZIONE. vi terzo di quell' Opera. Per trattare in un modo interessante infinite questioni, che ne dipendono, siamo ricorsi a fonti eccellenti. I Principali sono i Principi e l'Ottica di Newton, i Principi di Cartesio; i Commentari sopra Newton de Padri le Seur e Jacquer Minimi; le Issituzioni Newtoniane del Sig. Abate Sigorgne; le Memorie dell' Accademia delle Scienze; le Memorie compilate nell'Offervatorio di Marsiglia da una società di Matematici Gesuiti; alla testa de quali trovasi il dotto Padre Pezenas; l'Astronomia de' Marinai dello stesso Autore; le Analisi di molte que-Rioni di Fisica che trovansi ne' Giornali di Trevoux. de' Dotti, e in più altre Opere periodiche; la Fisica del P. Fabri Gesuita; quella del Sig. Besaguliers; le Digressioni Fisiche che il P. de Chales Gesuita ha inserite nel suo Mondo Matematico; le Lezioni Fisiche di Privat de Moliers; le Opere del Sig. de Mairan, soprattutto i suoi Trattati dell' Aurora boreale, del ghiaccio, della estimazione e misura delle sorze motrici de' corpi ; le Lezioni Fisiche ed Elettriche del Sig. Abate Noller; gli Elementi del Sig. Abate de la Caille, lo Spettacolo della natura, e la Storia del Cielo del Sig. Pluebe; i Trattenimenti Fisici del P. Regnault Gesuita; e la sua Opera sopra l'origine antica della Fisica moderna, il Calendario di Rivard; finalmente molte questioni di Fisica coronate in diverse Accademie di Europa. Me felice, se'il mio Lettore riconoscerà questi uomini illustri nel compendio, che alcune volte fummo costretti di fare, delle Opere loro immortali.

PREFAZIONE

Sopra la parte Matematica del Dizionario di Fifica.

Uando abbiam formato il disegno di comporre un Dizionario di Fisica, due maniere di trattar questa scienza ne si affacciarono alla mente; l'una intralciata di Geometria e di Algebra; l'altra spoglia del tutto d'ogni nozione Marematica. La prima più conforme al metodo di Newton, che ci somministro il fondo del sistema da noi abbracciato, ci parve troppo arida, e atta a disgustare i principianti. La seconda più conforme al gusto del secolo, in cui viviamo, non ci parve acconcia che a tener a bada gli ingegni superfiziali, ch' altra occupazione non hanno che la lettura di libercoli, e di fogli volanti. Se noi ci avessimo veduta della incompatibilità in questi due metodi, non saremmo stari punto sospesi intorno alla scelta, che dovevamo farne; essendo noi d'avviso, che non si possa metter al confronto il sodo coll'inetto, il dilettevole coll' utile. Ma la Matematica, e la Fisica son come due compagne, cui farebbe pericolosa cosa disgiungere. Questo è, che ci ha impegnati a dar nella nuova edizione di quest' Opera tutti i Trattati di Matematica; de'quali un vero Fisico non può far senza. Di questi il numero non è immenso, ma si riducono a sei. L' Aritmetica, gli Elementi d'Algebra, l'Analisi, la Geometria, la Trigonometria, e le Sezioni Coniche bastano a chiunque vuol leggere con profitto l' Opere de' più celebri Fisici. Ne potrà lagnarsi il Lettore di non trovar nel nostro Dizionario, che il compendio di questi Trattati interessanti, perchè non si danno più diffusi nemmen ne' libri elementari di Matematica.

Nella nostra Aritmetica s'imparerà ad operare non solamente sopra i numeri interi semplici e composti, ma inoltre sopra ogni sorta di frazioni, senza eccet-

tuarne nemmeno le decimali.

I nostri elementi di Algebra comprendono le stesse operazioni sopra le lettere, ossia che queste lettere

suppongano per delle quantità finite, ossia che suppongano per delle quantità infinitamente grandi e in-

finitamente piccole.

Noi speriamo ch' ogni buon ingegno dopo aver istodiato il nostro Trattato di Analisi sarà al caso, non pur di risolvere de problemi determinati, e indeterminati del primo e del secondo grado; ma di trovar inoltre le forze, che s' hanno da combinar insieme. perchè un mobile descriva un circolo, ovver una ellisse ec. Noi ci lusinghiamo, ch' egli potrà dimostrare, che i Pianeti osservano coll'ultima esattezza le leggi del moto; ch'è facile trovare la quadratura della parabola; ch'è impossibile ottener quella del circolo, della Ellisse ec. Questi tre Trattati si trovano negli Articoli, che cominciano dalle parole, Aritmetica, Frazione, Aritmetica, Algebraica, Calcolo differenziale e integrale, Serie, Aritmetica Algebraica applicata all Analifi, Progressioni, Proporzioni, Quadratura.

La nostra Geometria è divisa in due parti, l'una speculativa, l'altra pratica. La prima contiene tutte le proposizioni degli Elementi di Euclide, che hanno un qualche rapporto anche indiretto colla Fisica, quelle soprattutto, che trattano delle proporzioni. La seconda comprende un gran numero di problemi, la cui soluzione s'aggira sulla misura delle linee, de' piani, e de' solidi. Questo quarto Trattato somministro la materia degli articoli, che cominciano dalle parole Geometria, Longimetria, Planimetria, Stereometria, Compasso di proporzione.

La nostra Trigonometria anch' essa è divisa in due parti; l'una insegna a trovare i logaritmi non pur dei seni e delle tangenti, ma quelli eziandio de' nameri interi e frazionari; l'altra insegna a risolvere ogni sorta di triangolo rettilineo. La maniera poi, onde ci siamo studiati di esporre delle nozioni che per altro si trovano in tutti i Libri, speriamo, che questa almeno ci meriti qualche compatimento, avendo noi tutto sagrificato alla chiarezza. Questo quinto Trattato trovasi negli Articoli, che cominciano dalle

parole Logaritmo, e Trigonometria.

Finalmente il sesto Trattato di Matematica, del quale abbiam creduto di dover arrischire la nostra Fi-

riv PREFAZIONE.

sica ; e il Trattato delle Sezioni Coniche. In esso abiam noi sviluppato le varie proprietà della parabola, della ellisse, e della iperbola. Le nozioni Algebraiche da noi sparse pel Dizionario, ci diedero occasione di dimostrarle per via dell' Analisi. Questa è la strada più corta e più sacile per chiunque sa maneggiare una equazione del primo e del secondo grado. Questo sesso se so sezioni Cariebe:

Oltre à questi sei Trattati puramente Matematici; noi ne abbiam dato moltissimi altri, che trovansi indisferentemente ne' libri di Matematica; e di Fisica. Questi Trattati sono, l' Ottica; la Catottrica, la Diottrica; la Meccanica; la Statica, l' Idrostatica, la Sfera, la Gnomonica all' Articolo Quadrante; l'Astronomia; le Leggi di Keplero, le Comete ec. Questo dettaglio è più che bastevole per sar comprendere quanto sia preseribile la nuova Edizione di questo Di-

zionario alle precedenti :

Ne quindi conchiudasi; che noi dunque potevamo intitolare quest' Opera Dizionario Fisico-Matematico, questo titolo fastoso non gli converrebbe gran fatto nello stato brillante, in cui sono oggi giorno le Matematiche. Se tale sosse state il nostro progetto, avremmo dato il calcolo differenziale, e integrale in un modo assai diverso; non si può di presente credersi Matematico, se non quando si possiede a fondo questo calcolo maraviglioso, egli è nelle Matematiche, ciò che la Meccanica è nella Fisica. Noi dunque avvertiamo qui il Lettore, che non per vaghezza di esser tenuti in conto di Matematici; ma per dar una Fisi-ca soda e dimostrata, abbiam messo talora la falce nell' altrui messe. Egli è ben fatto che il mondo apprenda, che la vera Fisica non è ne un ammasso di conghietture, ne un cicalio voto di senso, ma un corpo di scienza, i cui fondamenti inconcussi sono i principi della più sicura Geometria, e della Meccanica più infallibile. Io non prerendo qui di criticare i Professori di Fisica sperimentale; so che l'esperienze son necessarie in Fisica; ma non vorrei che si desse; come si è fatto alle volte, il nome di Fisico a un uomo, che saprà far morire un gatto nella macchina pneumatica, ovver uccidere una passera introducendo PREFAZIONE.

nel corpo di lei due correnti elettriche. Siffatte perfone restano tanto addietto ad un gran Fisico, quanto coloro che passano tutta la vita in mostrare la lanterna magica, sono inseriori al celebre Kircher, inventore di quello strumento catadioterico. Facciam dunque delle sperienze; ma facciamole da Fisici, e non da artigiani, val dire sacciamole in modo da peterle spiegare secondo le regole della Meccanica.

AVVISO

ALLETTORE.

A prima parola che dovete cercare in questo Dizionario, è la parola Fisica; in questo Articolo voi troverete non solamente i titeli delle principali questioni contenute in quest' Opera; ma inoltre il metodo; che si dee tenere, qualor si voglia sar un Tuesto di varie parti necessariamente sconnesse per questo stesso di varie parti necessariamente sconnesse per questo stesso di leggere l'Articolo; che comincia dalla parola Immagine; dopo aver letto quello che comincia dalla voce Catotrica. Sovvengavi sinalmente di non leggere le Tavole; che sono in sine del Volume, senza aver letto prima attentamente gli Articoli; che son loro analoghi, e che suron posti ai los so luoghi nel corpo dell'Opera.

NOI RIFORMATORI

Dello Studio di Padova.

Concediamo Licenza a Silvestro Gatti Stampator di Venezia di poter ristampare il Libro intitolato: Dizionario portatile di Fisica, che contiene le scoperte psu interessanti del P. Paulian Tomi due, osservando gli ordini soliti in materia di Stampe, e presentando le Copie alle Pubbliche Librarie di Venezia, e di Padova.

Dat. li 14 Settembre 1793.

- (GIACOMO NANI CAV. RIF.
- 1 (PAULO BEMBO RIF.
 - (PIERO ZEN RIF.

Registrato in Libro a Carte 131 al Num. 19.

Marcantonio Sanfermo Seg.



DIZIONARIO

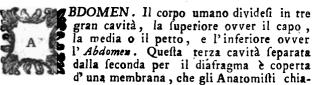
PORTATILE

D I

FISICA



A



mano Peritoneo. Le principali parti, ch' ella contiene, e che non è permesso a un Fisico d'ignorarle, sono lo stomaco, il segato, la milza, il pancreas, gl'intestini, e il mesenterio. Di queste noi ne faremo la descrizione, e ne indicheremo l'uso ne'loro articoli

rispettivi .

ABERRAZIONE DELLE STELLE FISSE. Le stelle fisse ci appajono aver tre moti, l'uno da Oriente in Occidente intorno ai poli del mondo, l'altro da Occidente in Oriente intorno ai poli della Eclitica, e il terzo intorno al punto reale dove ogni Stella trovasi collocata. Il primo si compie nello spazio di 24 ore per circoli paralleli all'equatore; il secondo nello spazio di venticinque mila novecento anni per circoli paralleli alla Eclitica; e il terzo nello spazio di un anno in pochissime elissi; e queste elissi sono appunto chiamate dagli Asronomi, Elissi di aberrazione.

Non è di questo articolo l'accennare le cagioni ottiche di questi tre movimenti; per i due primi rimettiamo il farlo all'articolo di Copernico, e per il terzo a quello di Stelle.

ABSCISSA. Ne' Trattati delle Curve si dà questo nome alla parte dell'asse intercetta tra l'ordinata e il punto che si è preso per origine dell'ascissa. Consulta-

te l'articolo delle Sezioni coniche.

ABSIDI. Vi sono due sorte di absidi, l'alto e il basso. L'alto abside è il punto dell'orbita dove il Pianeta trovasi più lontano, e il basso è quello dove trovasi men distante dal soco. Cercate Afelio e Apogeo;

Perielio, e Perigeo.

ACCELERATO. Quelto epiteto conviene ad ogni moto, la cui celerità cresce secondo una certa legge. I corpi gravi; per esempio, discendono verso terra com moto accelerato, perchè percorrono successivamente degli spazi, che sieguono la progressione aritmetica de numeri impari 1, 3, 5, 7. Consultate l'articolo della Statica.

ACCIAJO. L'acciajo altro non è che un ferro dufissimo e purissimo, il qual contiene molto più zolfo e sale del serro comune. Niuno ne parlo meglio del Sigde Reaumur, della maniera di cangiar il serro in acciajo. Ecco in compendio il metodo eccellente che da questo gran Fissico. Vuol egli 1.º che sacciasi una mescolanza di sevo, di carboni pesti, di cenere e di sal marino pute pestato. La Proporzione ch'egli ne assegna è di metter due parti di sevo, una parte di carboni pesti, una parte di cenere, e tre quarti di parte di sal marino pesto.

2.0 Che si prepari un fornello di ferro, la cui figura sia un quadrato lungo, nel quale si dee gittare la

mistura preparata.

3.º Che si seppelliscano in questa mistura le sbarre di serro che voglionsi convertire in acciajo, per maniera che queste spranghe non si tocchino l' una coll' altra, ne tocchino le pareti interne del fornello.

4. Che questo fornello abbia un coperchio, il qual si chiuda ermericamence, e in conseguenza impedisca

ogn' ingresso all' aria esterna.

5. Che il fornello s'immerga in un fuoco de' più terribili; il qual fuoco dee durare colla stessa attività, finattantoche il ferro sia stato convertito in acciajo.

Quan-

Quanto tempo ci voglia poi per operare quella mura - zione, non può determinarsi con precisione, e un' octibata di un perito artesice val più d'ogni regola. Si può assicurar tuttavia; generalmente parlando, che un grano sottile e sciolto è il contrassegno di un'acciajo

eccellente.

6.0 Che per indurare vieppiù l'acciajo non si tempino le sbarre ancora rosse in aqua freddissima, non è però necessario mescolare quest'acqua con altre ma-

terie, come hanno prereso alcuni Autori.

7.º Se il ferro è troppo acciajato, val dire, se ha ricevuti troppi sali, e troppi zosti, bisogna farlo cuocere nuovamente, non più seppellendolo nella misura mentovata al, num. 1. ma inviluppandolo di materie alkaline, aride di zosti e di sali, quali sono la calce d'osta, e la creta.

8.º Le sbarre di ferro, che si convertono in acciajo sono lavorate al suoco, e le più acconcie a questa mu-

tazione son quelle la cui grana è più sottile.

o. Il ferro fuso non val nulla per esser convertira in acciajo. In grazia della fusione contrasse la maggior parte de' difetti dell' acciajo troppo acciajato, val dire diventò troppo duro, troppo fragile, troppo ribelle al martello, alla forbice, alla lima. Per addolcirlo, e renderlo tanto maneggevole quanto il ferto lavorato, mescolate insieme, dice il Sig. de Reaumur, la calce d'ossa, la polvere di carbone e la creta; gits tate questa miltura nel fornello mentovato di sopra al num. 2. seppellite in questa mistura le sbarre, di ferre fuso: fate d'intorno al fornello un fuoco men violento di quello, che converti il ferro lavorato in acciaje, e avrete un ferro, col quale farete a buonissimo prezzo dell' opere bellissime. Il marrello della porta dell' albergo de la Ferre fulla strada di Richelieu a Patigi costò 700. lire. Il Sig. di Reaumur attessa di averne fatto un simile di ferro fuso temperato per 25. lite. La maggior parte di queste notizie son tratte dall' Opera, che quello Autore pubblicò nel 1723, e che ha per titolo: L'arte di convertire il ferro laverate in acciajo, v P arte di temperare il ferro fuso.

ACIDO. I Chimici definiscono gli Aridi corpi duri, lunghi, aguzzi, taglienti, e attissini a infinuară in ogni forta di guaina, o di corpi porrosi, o spungosi, ch'eglino chiamano Alkait. Per dar un'idea sep-

2 Sbi

fibile degli uni e degli altri, sogliono paragonare un? acido chiuso nel suo Alkali ad una spada fatta entrare nel fodero. Con questa occasione osservano avvedutamente, che certi corpi son acidi rapporto ad alcuni, alkali rispetto ad altri. Nell' articolo delle fermentazioni si troverà di qual sussidio siano in natura gli acidi e gli alkali, e qual sia la cagione fisica, che introduce gli uni negli altri.

ACQUA. L'acqua elementare è un fluido insipido. trasparente, senza colore, senza odore, che penetra pei pori della maggior parté de corpi, ed estingue le materie infiammate. Qual sia la cagion sissea della fluidità dell'acqua; perche si converta ella in diaccio; come cagioni le pioggie, le grandini, la neve ec. come ci venga dal sen della terra: son queste altrettante questioni dilettevoli, delle quali noi ne abbiam dato la soluzione negli articoli: Fluidità, diaccio, meteori acquee, e origine de Fonti.

Contuttociò ad onta di questo noi ci crediamo ob-

bligati di rispondere alle questioni seguenti.

Prima Questione. Qual è la più pura di tutte le acque?

Risoluzione. Senza contraddizione è l'acqua piovana: Distillata questa dalla natura stessa, e raccolta poi in vasi mondi, non può ella avere parti eterogenee, se non quelle che contrasse passando per l'atmosfera. Nol non parliamo quì dell' acqua piovana, che passa pei tetti e per le grondaje; che questa è men pura dell' acqua di una gran parte de' fonti.

Seconda Questione. Come si può egli conoscere se un'

acqua è pregna di particelle eterogenee?

Risoluzione. Nell' acque, che per l'infusione di noci di galla diventano rosse, o brune, o di un violetto oscuro, c'è del ferro o del vitriuolo. Ogni acqua, che diventa lattiginosa, ovver turchiniccia mescendovi dell' olio di tartaro, è un' acqua pregna di qualche materia falina, ovver terrestre.

Terza Questione. Qual è la forza dell'acqua?

Risoluzione. La forza dell'acqua, come quella di ogni altro corpo, si conosce moltiplicando la massa per la celerità. Un piè cubico d'acqua pola almeno 70. libbre. Non si dia a questo piede, che dieci gradi di celerità, avrà 700. gradi di forza. Che stragi non sarà dunque un grosso torrente, le cui acque precipitano

ACQ

con impeto dal giogo di un'alta montagna? V'è egli nulla al piano, che posta resistere alla sua azione? Quarta Questione. L'acqua è ella dotata di compresshilità?

Rifoluzione. Boyle e il Baron di Vernlamio pretendono di aver nell'acqua scoperto dei segni sensibili di compressibilità. Il che tanto meno mi sorprende, quanto m' è evidente, aver ella della elasticità. Infatti gitme una picciola pietra piana in maniera, sicche rada ella, e vada sfiorando la superfizie dell'acqua; voi la vedrete faltellare, e questo giuoco continuerà sinattantoche la pietra avendo perduto tutto il suo moto orizzontale per la resistenza dell'aria sempre mista di molii vapori, s'immerge nell' acqua in forza di fua gravità. Questo trastullo, che i ragazzi si proccurano in riya de' fiumi, ci prova, che l'acqua non è spoglia di elasticità, e in conseguenza di compressibilità.

ACQUAFORTE. E' una mesculanza di spiriti di nitro, e di spiriti di vitriolo, estratti per via di distillazioni. Si fa uso di questo liquore acido e corrosivo per istemprare quasi tutti i metalli; l'oro e il me-18110 dell'India noto sotto il nome di Platina, sono i due soli, che le resistono, il lor dissolvente è l'acqua regale, ch'è composta di spiriti di lale, e di spiriti di nitro. Siccome questi due ultimi metalli hanno de' pori molto più piccoli degli altri, così cred' io potersi asfermare senza timor d'ingannarsi, che l'acqua regale sia composta di particelle molto più sciolte dell'acqua forte.

ACRE. Il sapor acre è il terzo de' 7. sapori princibali. Ha per cagion fisica certe molecule saline sot-

tilissime, e acutissime.

ACUTO. Un angolo à acuto, quand'è minore di 90. gradi, siccome lo troverete spiegato alla parola Geòmetria.

ADDIZIONE. Cercate Aritmetica:

AFELIO. Gli astri, che girano imorno al Sole, non sempre sono ad esso egualmente distanti i sono nel lero afelio, quando souo nella loro maggior distanza; iono nel lor perelio, quando sono nella minor distanza; e sono nella ler media distanza, quando sono egualmente loncani dall'afelio e dal perelio. Gli Astronomi hanno offervato, che la maggior distanza della Terra dal Sole, è di 20976TT raggi terrestri; la sua minor diffanza è di 20275 e la sua media di 20626. A tut-

A susti è noto che un raggio terrestre contiene 1433. leghe all'incirca.

AGRIMENSURA. Questa è una scienza, che insegna a misurare la terra. Vedi Geometria pratica, e. Planimetria. Gli strumenti necessari per misurare la terra sono. 1.º Un compasso di legno, le cui gambe. lunghe 5 in 6 piedi s'aprono a piacere. Quest' apertura rappresenta una misura nota, come a dire, un certo numero di piedi o di pertiche. 2.º De' pallicinoti, ovver segnali per livellare, e formare i lati delle. figure, che voglionsi miturare. 3.º Un circolo divisa in 4 parti eguali, con una pinula ad ogni divisione: questo strumento serve sopratutto a formare gli angoli retti de' rettangoli, che si delineano nel campo che si vuol misurare. 4.º Una canna di cui sia nota la lunchezza. Quando dunque w'è dato un campo da misurare, bisogna cominciare dallo scorrerlo, per veder all' ingrosso quai figure vi si possono iscrivere. Su questo mestiere, come quasi in tutti gli altri, la teoria non balta; ci vuol molta pratica; ne i più dotti Geometri, son sempre i più valenti Agrimensori.

AGRO. E' il quinto de' 7 sapori principali. La sua

cagion fisica è una quantità di fali acidi. ALGEBRA. Vedi Aritmetica Algebraica.

ALKALI. Gli Alkali son corpi porosi e spungosi, ne' quali come in tante guaine s' instucchiano i corpi rigidi, lunghi, aguzzi, e taglienti, che chiamansi acidi.

ALLOGGIO. La Fisica usuale ebbe grandissima parte nella maniera, onde gli uomini in tutti i tempi cercarono difendersi dalle ingiurie dell' aria; che però in un' Opera qual è questa non posso a meno di non in-Serirvi la Storia interessante de' cambiamenti, che accaddero nei lor alloggi. Noi la troviamo nel primo trattenimento del tomo settimo dello spettacolo della natura in quaranta pagine, delle quali ne darò quì il compendio. Gli sporti delle rupi, gli antri, e le caverne furono dapprincipio i primi ricoveri degli uomini. Delle case di legno, ovver piuttosto delle Frascate informi, o degl'intrecci di vinchi pieni di terra, succederrero poco dopo il diluvio alle tane, e a'neri forterranei, che aveano dapprincipio servito d'albergo a' figliuoli di Noè nei loro viaggi. Il giusto timore di non distruggere i boschi face nascere presso i Galli e in tutta la Germania quelle rotonde, val dire quelli edieditizi coperti di giunchi o di stoppia, e terminati in cono, agguisa delle nostre ghiacciaje. Un buco lasciato nella somità di queste capanne pussiche dava l'uscita al sumo. Il socolare alquanto prosondato nel mezzo del pavimento, e alimentato di semplici carboni rallegrava la samiglia che stavagli d'intorno. Veggonsi ancora i vestigi di questo metodo e la sorma di questi abituri ne' villaggi della Lorena, d'Allemagna, e di Polonia. Gli Egizi, i Greci, e i Romani seguirono nei loro edifizi regole assai diverse.

Gli Egizi trasportarono per mezzo della navigazione le pietre, i marmi, e tutti i materiali necessari pegli edifizi, sin dal sondo dell' Africa, dove solamente gli ritrovarono. C'introdussero nelle lor sabbriche del grande. Quindi quelle magnisiche abitazioni in sorma di terrazze, e tutti que' vaghi monumenti, cui era duopo rendere superiori alle inondazioni e indestruttibili a tutti gli ssorzi dell'acque. Nei lor edifizi non ci entrava quasi per nulla il legname. Il paese ne somministrava poco; oltrecche essendo esposto alternativamente or all'aria, or all'acqua, non sarebbe stato durevole.

I Greci, da' quali noi abbiamo apprese le più belle pratiche di Geometria, la correzione nel disegno, gli ordini di Architettura, le belle proporzioni, e i principi di tutte le bell' Arti, fabbricarono con assai più

d'eleganza degli Egizj.

Finalmente i Romani non parvero mai tanto grandi, quanto nei loro Acquedotti, nelle loro strade, ne' ponti; testimoni, ne siano que' monumenti antichi, che veggonsi a Nismes, (Le Arene, e la Casa quadrata) rispettati dal rigore de' tempi sino a di nostri. La nobile semplicità loro sorprenderà sempre quel numero grande di sorestieri, che la curiostà suol trarre a quella Città per ammirarvi gli abbellimenti moderni, cioè l' Opère de la Fontaine, onde gli eredi della magniscenza Romana hanno arricchita l' antica emula della padronanza del mondo.

ALLUME. L'allume è una spézie di vitriolo, che ttovasi sopratutto nel sondo o ne contorni delle mi-

niere d'argento.

AMARO. E' il secondo de' disapori primitivi. Un corpo amaro è composto di molecule irregolari, coperce d' ineguaglianze, e mal cotte.

ΑM

Ŕ

AMBRA. E' una spezie di bitume che trovasi prin-

cipalmente sulle spiagge del mar Baltico.

AMIANTO, ovver Asbesto. E' una pietra slessibile, e filamentosa, che ha molta rassomiglianza coll'allume di piuma. Si staciano destramente de' fili per metterli al filatojo, e se ne fa l'asbesto, che non è altro; che una tela, che non solamente resiste al suoco, ma che si purga inoltre e s'imbianca in questo elemento. Amiantus alumini similis nibil igni deperdit: Così parla Plinio capo 28. del lib. 36. della sua Storia. Questo dotto naturalista avea già parlato diffusamente di questa pietra verso il fine del capo 1. del libro o. cui parole noi ci rechiam a dovere di qui riferire. Inventum jam est etiam (linum) quod ignibus non absumeretur. Vivum id vocant, ardentesque in foris conviviorum ex eo vidimus mappas, sordibus exustis splende scentes igni magis, quam posent aquis. Regum inde funebres tunica, corporis favillam ab reliquo separant cinere. Nascitur in desertis, adustisque sole India, ubi non cadunt imbres, inter diras serpentes: assuescitque vivere ardendo, rarum inventu, difficile textu propter brevitatem. Rufus de cetero color, splendescit igni. Cum inventum est aquat pretia excellentium margaritarum. Val dire : trovasi una spezie di lino, che non può consumarsi dal suoco. Chiamasi line vivo. Di questa materia lavoransi le mappe che servir deggiono pe' conviti. Chi vuol mondarle, si gettano nel suoco, dove si lasciano arroventare, e quando si traggiono suori sono più candide di quello che se si fossero mondate nell' acqua. Con questo lino si fanno i sudari, che debbono avvolgere i cadaveri del Re ne'lor funerali, per separate le loro ceneri da quelle dell'altre materie usate pet incenerirli. Questo lino cresce ne' deserti abitati da' serpenti e nelle contrade dell'Indie, dove non cade mai pioggia, e che son arse dal Sole, i cui ardori par che lo avvezzino a resistere al fuoco. E' cosa rara trovarne, e difficile il metterlo in opera perch'egli è corto. E' di color rossiccio, ma il fuoco lo rende lucentissimò. Il suo prezzo non è inseriore a quello delle gemme più preziofe.

Il gran fallo, ch' io vi rilevo in questa interessanté descrizione si è, che Plinio non sa trovare l'amianto, che ne' climi ardenti. Ma egli s'inganna, perchè se ne trova non solamente nella maggior parte dei Regni

ш

AMI

di Europa dove i caldi sono moderatissimi, ma nelle montagne ancora dell' Alpi e de' Perinei, in vari luoghi della Moscovia, e ne' più agghiacciati Climi del Nord. Parecchie sperienze comprovatissime ci fanno sospettare, che l'Amianto contenga di molte particelle metalliche, sopra tutto di molte particelle serruginose. In questa ipotesi la sua duttilità non ha niente del sorprendente; essendo à tutti noto, esser questa la principale qualità de' metalli. Il mezzo più semplice di distinguere questa pietra dall' allume di piume, col quale noi abbiam già rimarcato aver egli molta rasso. miglianza, è di gittarlo nell'acqua o nel fuoco. Nel primo di questi due elementi resterà egli insolubile, e nel secondo inalterabile. L'allume di piume pel contrario fondesi nell' acqua, e sulle bragge ardenti si cálcina.

Non rinscirà grave al Lettore il trovar qui la maniera di filare l'amianto. Con un marrello di legno si fa in pezzi la pietra. Gittansi questi pezzi nel ranno caldo, a vi si lasciano macerare per qualche tempo. Smuovonsi spesso queste pietre, che si fanno passare dal ranno nell'acqua calda pura. Mutasi il ranno e l'acqua calda finattantoche le fila siano ben separate, e la materia che univa le fibre setose sia del tutto svanita.

Disseccata che stasi al Sole questa spezie di stoppia si scardassa dolcemente, e con molta cautela. Poi si prende un rocchetto di lino comune filato sottilissimo, e si cuopre per mezzo di un suso il filo del lino con due o tre fili di amianto. Le filatrici temprano di quando in quando le dita nell'olio di uliva, per unirli più facilmente. Si assicura che nella Groelanda si servono di queste fila per sar degli stoppini, che non si consumano mai; il che certamente die luogo alla savola delle lucerne inestinguibili. Ma le lucerne collo stoppino di amianto s'estinguono subitoche l'olio viene loso a mancare.

AMPLITUDINE. E' l' arco dell' Orizzonte comprefo tra l' Equatore e la Stella, della qual si dimanda l'amplitudine. Le sole Stelle che' trovansi nell' Equatote non hanno alcuna amplitudine nè Orientale, nè Occidentale: tutte l'altre ne hanno una maggiore o minore; secondochè sono più o meno lontane dall' Equatore. Per comprendere senza difficoltà questo punto di Astronomia date un'occhiata all' articolo di que-

ſłα

AMP

sto Dizionario dove si parla delle Stelle, dopo esservito formata un'idea netta della Sfera.

ANALISI. Vedi Aritmetica Algebraica applicata all

Analist .

ANALOGIA. I Matematici confondono questa parola con quella di proporzione Geometrica; quanto ai Fisici la confondono con quella di similitudine. Quando dicono, per esempio, esservi una vera analogia tra le cagioni del tuono e del tremuoto, questo significa che le cagioni, che producono i tuoni nell'atmosfera si rassomigliano a quelle, che producono nel seno della terra le scosse; dalle quali di quando in quando il postro globo è agitato.

ANASTOMOSI. La congiunzione di un'arteria con una vena chiamasi Anastomosi in linguaggio Anatomico.

ANATOMIA. L'Anaromia è la scienza del corpo amano per via della dissezione. In questo Dizionario noi abbiamo inserite le cognizioni anatomiche l'ignoranza delle quali sarebbe biasimevole in un Fisico; sopratutto ci siamo estesi sulla descrizione degli organi de'sensi interni ed esterni, val dire, del cervello, dell'occhio, dell'orecchio, ec.

ANGOLO. Chiamasi angolo l'apertura di due linee, che si toccano in un punto, e non formano una stessa sinea. Se le due linee son rette, l'angolo sarà retrilineo; se le due linee son curve, l'angolo sarà curvilineo. Se l'una è retta, e l'altra curva, l'angolo sarà missilineo. Qual sia la misura degli angoli retti, acuti, e ottusi lo insegneremo parlando del circolo.

ANIMALI. Gli animali sono un composto d'anima e di corpo. Giò che abbiam detto del corpo umano potrà applicarsi a quello della maggior parte degli animali. Quanto all'anima, quantunque sia ella inseriore a quella dell'uomo, e di spezie diversa, non per questo ella è oggetto della Fisica; ma sol crediamo doversone parlare in un Dizionario di Metassica. I Cartessiani, lo so, risguardano le bestie, come puri automi, ossia pure macchine; ma siccome ne'lor movimenti non sieguono le leggi della meccanica, così non comprendiamo in qual maniera un Fisico abbracciar possa un somigliante parere.

Che le bestie manchino, quasi in tutti i lor movimenti, alle leggi più inviolabili della Meccanica, io non credo, che posta rivocarsi in dubbio. Infatti pren-

dia-

chamone due di queste leggi, riconosciute da tutti [Cartesiani, come son le seguenti;

Ogni corpo in moto tende a descrivere una linea retta. La mutazione di moto è sempre proporzionale alla for-

ra morrice dalla quale egli e occasionato.

Dimando adesso ad ogni Fisico imparziale. Un cane, che rivede il suo padrone, è che gli dà prova del suo attaccamento con carezze, trasporti, e salti d'ogni maniera: un cervo, che sugge l'inseguimento de' cani, che san risuonar l'aria dei lor latrati: una scimia, che ricopia con grazia il ridicolo degli uomini; tutti questi animali osservano sorse esattamente la prima di queste due leggi, ovver piuttosto non son eglino al par di noi indisserenti a percorrere una linea curva, o una retta?

Nè più fedeli fono alla seconda legge. Un cane al primo cenno del suo padrone, corre imperuosamente al luogo indicatogli: lo stesso segno lo arresta nel corso, per quanto rapidamente egli corra. Dimando; v'è forse qualche proporzione tra la causa e l'effetto, tra la murazione di moto, e la forza motrice, che lo ha-occasionato è o non siam noi costretti a consessare, che gli animali non osservano nei lor movimenti le leggi della meccanica? Dunque non son pure macchine, poichè una macchina non soggetta alle leggi della meccanica è una vera chimera.

Per l'altra parte gli Animali hanno della cognizio. ne. Per istabilire questa proposizione in un modo incontrastabile, io potrei recar in mezzo infinite storie l'una dell'altra più luminosa. Ma nel gran numero d'esse, ne ho scelto una, che il Signor Cardinale di Polignac racconta nel sesto libro del suo Antilucrezio. Un' Aquila fendeva l' aria col volo; uno Sparviere la vede, la investe, la provoca, avventandole de' colpi replicati. Poco ella curante dell' ardimento di un suddito vile, non ci bada nemmeno il Re degli uccelli, e siegue il suo corso. Mentr' ella riede, il temerario Sparviere ritorna alle prese, le svelle una piuma; e altero di questa spoglia, la porta nel rostro a modo di ttofeo. L'Aquila sdegnata lo assale, e accordandogli pet grazia la vita, lo lascia spennacchiato su d'una rupe. Che sarà egli in si misero stato? Non può sosfrir il rossore di sopravvivere alla sua ignominia; ma non per questo depone la sua alterezza. Nudo, inti-

rizzito di freddo, e capace appena di difendersi dalla fame, medita tuttavia di farne vendetta. Questa speranza avvalora e alimenta l'ira sua. Pascendosi di vermicelli, aspetta con impazienza di ristorar le sue sorze, che gli rinascan le piume. Il giorno finalmente è venuto; spicca il volo pieno il pensiero di usar contro un nimico troppo più formidabile, se non la forza, almen l'artifizio. Gli vien veduto un ponte di legno, squassato dall'urto dell'acque, e degli anni, e nel mezzo di quello rilevast un'apertura. Questo sito gli par acconcio per servire di laccio, e lo elegge per teatro e strumento di sua vendetta. Con una parte del corpo passa egli prima per quella fessura, e avendola riconosciuta capace tenta di attraversarla dolcemente; ripiglia poi lo sperimento immergendovisi con rapido volo; e dopo essersene assicurato con replicate prove s' alza per aria, e vola in cerca del suo vincitore; lo scuopre, e con aria insultante sen va addirittura ad as- 🗸 frontarlo. L'Aquila sdegnata gli piomba adosso; il . traditore sen fugge, e salvasi verso il ponte, e appena ne attraverso l'apertura, che l'Aquila con un impeto, che il furore e la speranza raddoppiano in lei, si precipita in quella sessura troppo angusta per essa, vi s' imbarazza, e ad onta de' suoi vani sforzi fatti con l'ali, trovasi chiusa alla metà del corpo. Lo Sparviere subito accorre, le svelle tutte le piume, e contento di aver usato il diritto, di represaglia, ritirafi pago e vendicato.

Questa storia, e cent'altre, cui sarebbe inutile di riferire, dimostrano evidentemente, che le bestie non sono pure macchine, nè puri automi, poiche sarebbono pura materia, e la materia non può produrre nessuna cognizione, com'è provato nell'articolo Materialismo.

ANNO. Vi son degli anni Solari, e degli anni Lunari; i primi contengono 365. giorni, sei ore incirca; i secondi non comprendono che 354. giorni. Vedi Calendario n. 2.

ANNULARE. Vedi Eccliss del Sole.

ANTARTICO. Questo termine significa Meridionale. ANTIMONIO. L'Antimonio è un composto di zolfo, di vitriuolo, e di vari corpuscoli metallici. Trovasi non solamente nelle miniere sue proprie; ma in quelle ancor dell'argento.

ANTIPODI. La terra è di figura alquanto sferica :
1' emis-

l'emissero opposto a quello, che noi abitiamo, porta il nome di antipodi. Con questo nome noi chiamiamo altresi que' popoli, che hanno il loro zenith, dove

abbiam noi il nostro nadir.

AORTA: L'aorta, o la grande arterià è un grosso vase, che trovasi al manco lato del cuore, e che dividesi in ascendente, e discendente. Dall'aorta ascendente traggono la loro origine le arterie che trovansi sopra del cuore, e dall'aorta discendente quelle, che . stanno al disotto.

APE. E' un inserto volante, da cui traggesi la cera e il miele. Siccome la Storia naturale non è straniera alla Fisica, ed i Naturalisti parlarono diffusamente delle Api', così noi ci siamo deterininati di consagrare a questa spezie d'insetto un articolo di questo

Dizionario.

L'Ape, siccome gli altri insetti, passa dallo istato di verme a quello di crisalide, o di ninfa, e da quello di ninfa a quello di farfalla. Nel primo di questi stati dura ella tra dieci o dodici giorni; nel secondo 15. incirca; e il rimanente di fua vita, val dire fette in ott'anni nel terzo. Distinguonsi nel corpo dell'ape, come nel corpo dell'uomo, tre cavità, la testa, il petto, e il ventre. La testa è armata di due mascelle, e di una proboscide. Le mascelle, ovver piuttosto le branche, giuocano aprendosi e chiudendosi da sinistra 2 destra. Queste branche servon loro per prender la cera, per impastarla, e per gittar fuori ciò, che le incomoda. La proboscide è una spezie di gambo lungo, e aguzzo, e pieghevole, e mobile per ogni verso, che dall' ape s'infinua, e immergesi sino nel fondo del cuor de' fiori; e col quale ne succia il più dilicato, e spiritoso. Questo quanto alla prima cavità. La cavità media, o il petto forma il mezzo del corpo dell'Ape. Sostien ella le sei zampe e le quattro ali di questo animale. La terza cavità, o il ventre è distinto in sei apella, che si allungano, o si accorciano sdrucciolando l' uno sull'altro, e contengono gl' intestini, il serbatojo del miele, quello del veleno, e il pungolo. Gl' intestini servono alla digestione. La vessica del miele trasparente agguisa di cristalto, è come il serbatojo del miele, che l'Ape succhia da'fiori, e del quale ne prende una sola piccolissima porzione per alimento. La vessica del veleno, o del fiele è fituata alla radice dell'

aculeo, attraverso del quale quasi per una spezie di tubo, l'Ape sa scorrere alcune goccie di quel liquore amaro sulla ferita, che impresse. Finalmente l'aculeo è composto di due dardi rinchiusi in una guaina molto. aguzza, la quale apresi, quando sece la prima puntura. Il dolore, che provasi allora, è dunque cagionato da due punture, e dalla effusione di un veleno sottilissimo; ne questo cessa, se non si strappa l'aculeo, ed apresi la ferita per sarne scorrere il veleno. Vi son tuttavia delle Api, che non hanno aculto: Di questo. genere son quelle alle quali si diede il nome di Calabroni. I Naturalisti, i quali osservano, che le Api da noi descritte, pon sono ne maschi, ne semmine, aggiungono che i Calabroni sono maschi, ed hanno per femmina un Ape grossa armata di aculeo, che devesi risguardare, come la Regina dell' alveare. Ella è unicà in un alveare di sette in otto mil'Api; e ve ne sono due o tre di questa spezie in un alveare doppio o triplo. Quanto ai Calabroni, se ne computa un centinajo in un piccolo alveare, e due o trecento in un alveare più forte. Sono ben nodriti, non lavorano, e quando escono, lo fanno solamente per diporto, e per prender aria. Quindi all'avvicinarsi del verno, si scacciano quasi tutti dall'alveare; fuori del quale il cattivo tempo, e la mancanza di cibo li fanno perire. Questa nazione laboriosa non comporta i pigri, se non in

Ma ciò che v' ha di più interessante in questa repubblica, è la polizia; che vi regna. Appena le mosche da miele hanno eletto un ritiro, che mettono la mano all' opera per allogarvisi comodamente. Si dividono in quattro bande. Altre vanno a cercat in campagna la cera, che dev' esser la materia dell' edifizio: altre digrossano i materiali, e abbozzano le cellette: altre persezionano il lavoro: altre sinalmente; (e queste son sorse le men destre) portano da mangiare a quelle, che non vogliono abbandonar il lavoro, per andar in cerca di cibo. Il più ammirabile si è, che nello spazio di un giorno innalzano un edifizio di ce-

quanto son necessari per dar de sudditi allo stato.

ra capace di contenere tre mila Api.

In questo edifizio si trovano due spezie di magazzini, l'uno di cera, e l'altro di miele. Le Api vanno cogliendo il miele, dalla ruchetta, dai papaveri semplici, e quasi da ogni altra sorta di fiori. Al loro sitorno trovano alla porta dell'alveare una parte delle loro compagne, che le aspettano per isgravarle, e pet metter in salvo il bottino. Una certa banda è imesa a distender la cera, ad impastarla; a stagionarla; a depurarla, a darle un color uniforme. Oltre a questa cera fina, le Api hanno ancora un'altra cera groffolana : nericcia , e amara , cui raccolgono da' legni fracidi, dalle paglie, da liquori alterati, o grassi, e dalle piante d'ingratissimo odore. Questa serve loro di glus tine, col quale han cura di otturare esattamente tutti i fori del loro alloggiamento. La durezza di questo mastice rende gli alveari inaccessibili ai venti, e sa sua amarezza ne allontana gl' infetti. Il Sig. Pluche riferisce a questo proposito una storia, di cui ne assicura: effer egli testimonio. Una lumaca, dic' egli, s' avvisò d' introdursi nell'alveare di vetro, che sia sulla mia finestra: Le portinaje l'accolsero malamente; alcunt colpi, di aculeo le fecero raddoppiare il passo; ma lo stupido animale, invece di guadagnar la porta, credetze di salvarsi avanzando sempre più: Giunto che su in mezzo dell'alveare, una truppa di mosche gli piombarono adosso e fecerlo morire sorto i lor colpi. Siccome la mole del cadavere era troppo lorda per effer gittata fuori dell'alveare, e per l'altra parte era troppo essenziale d'impedire, che i vermini non vi si generaffero, quindi le Api lo intonacarono di glutine, e lo impastricciarono in guisa, che lo rendetteto incorruttibile, e incapace di esalare nessun cattivo udore .

Per ciò, che risuarda il miele, le Api lo raccolgono dai fiori all'incirca come la cera. Lo succhiano
colla loro proboscide: lo vuotano arrivando all'alveare nelle stanze del magazzino: altre ne chiudono con
cera pet discoprirle all'uopo in tempo d'inverno; altre le lasciano apette; e tutta la truppa ne va a coglier sobriamente per il suo vitto. Plinio il Naturalista e il Sig. Pluche ci hanno somministrare tutte queste
particolarirà. Il primo parla dell'Api dal capo 5, sino
al capo 21, del libro 11, della sua Storia naturale; il
setondo consacrò loro il 6, e il 7, trattenimento del
tomo 1, della spettacolo della natura.

APOGEO: Un aftro è apogeo, quando frova nella maggior sua distanza; ed è perigeo, quando è nel-

la sua minor distanza dalla terra.

ARCO BALENO. Vedi Colori, dove fi fpiega que-fto fenomeno.

AREA. Per area di una figura s'intende lo spazio compreso dentro i lati, che la terminano. Parlasi spessio in Fisica dell'area di un quadrato persetto, di un quadrato lungo, di un triangolo, di un cerchio. Non ha nemmen la tintura de' primi elementi della Geometria, chi può ignorare, che l'area di un quadrato persetto si ottiene moltiplicando un de'suoi lati per se medesimo. Se dunque il lato di un quadrato persetto conterrà dieci piedi, l'area conterrà cento piedi quadrati.

L'area di un quadrato lungo si ottiene mostiplicando la sua lunghezza per la sua altezza. Un quadrato lungo ha per esempio, dieci piedi di lunghezza, l'area

Carà di 80. piedi.

Si conosce l'area di un triangolo moltiplicando la bafe per la metà dell'altezza. Un triangolo che avrà 12.
piedi di base e 8. di altezza, ne avrà 48. di area. Ognuno sa che l'altezza di un triangolo si misura dalla perpendicolare condotta dal vertice del triangolo sulla base.

Si conosce finalmente l' area di un circolo moltifilicando la circonferenza pel quarro del diametro, ossia per la metà del raggio. Un cerchio v. g. che abbia 60. piedi di circonferenza, e 20. di diametro, ne avrà trecento di area. E' noto, che la circonferenza di un circolo è sensibilmente tripla del suo diametro; quindi conoscendo il diametro di un cerchio, è facilissimo conoscerne sensibilmente la circonferenza. Si sa inoltre, che l' area di due circoli son come i quadrati dei lora diametri. Quindi, se il circolo C. ha un diametro di un piede, e il circolo D. lo ha di due; l'area di questo sarà quadrupla dell'area del primo: perchè si potrà dire, che l' area del Circolo C. sta all'area del Circolo D. come 1. al quadrato di 2. cioè come 1. a 4.

AREOMETRO. Noi abbiamo spiegato il meccanis, mo di questo strumento di Fisica nel Corollario setti-

mo della prima parte della Idrostatica.

ARGANO. Questa macchina è spiegata nella mec-

canica,

ARGENTO. I più famosi Chimici assicurano, che l'argento è composto di mercurio, di zosso, e di sale; assicurano altresì esservi men particelle saline, e assai più port nell'argento, che nell'oro; quindi questi due metalli disseriscono specisicamente tra loro.

Le

Le più ricche, e più abbondanti miniere d'argento fi trovano nel Potofi, Provincia del Perù nell' America meridionale. Nella miniera l'argento è rinchiuso nella pietra. Per trarnelo, si fa in polvere questa pietra: poi con dell'acqua s' impasta questa polvere, lasciandola un pò seccare; s'impasta di nuovo con del sale marino; finalmente vi si getta del mercurio e s' impasta una terza volta per aver un amalgama, val dire un composto di terra, di sal marino, di mercurio, e di argento pestati insieme; lavasi l'amalgama in più acque, finattantochè non ci resta, che una masla composta di mercurio e d'argento, che chiamasi pigna: si colloca la pigna sopra un treppie, sotto di cui c'è un vase; cuopresi il tutto con terra in forma di capitello, attorniandolo di carboni ardenti: l'azione del fuoco separa l'argento dal mercurio, e fa cader questo nell' acqua, dove si condensa.

ARIA. L'aria che respiriamo è un corpo fluido, grave, ed elastico, diffuso sino a una certa altezza intorno alla terra, e di cui noi del tutto ignoriamo la figura, per quante conghietture abbian voluto farne i Fisici su di questa, a esempio di Cartesio. La fluidità dell'aria è dimostrata dalla facilità colla quale noi ne dividiamo le parti; la sua gravità dal Barometro collocato nel recipiente della Macchina Pneumatica, il cui mercurio si vede discendere, a misura, che si va estraendo l'aria dal recipiente; finalmente la sua elasticità dagli effetti portentosi del fucile da vento. Negli articoli della fluidità, gravità, elasticità de' corpi considerati in generale, si spiega, perche l'aria sia un corpo fluido, grave, ed elastico. Queste tre qualità, che il comun de' Fisici riconosce nell' aria che respiriamo, ci servono a spiegare senza disficoltà le sperienze più curiose, delle quali ne riferiremo alcune.

Prima Sperienza. Prendete una bottiglia di vetro sottile, piatta, e piena d'aria; accomodatela sul bacino della Macchina Pneumatica, in guisa che l'orificio della bottiglia corrisponda all'orificio del bacino; estraete l'aria rinchiusa nella bottiglia; voi la vedrete scoppia-

re in milioni di parti.

Spiegazione. L'aria esterna non essendo più in equilibrio coll'aria rinchiusa nella bottiglia; deve sospignere le pareti l'una contro l'altra con tutta la forza che le danno il suo peso e la sua esastita Tomo I.

B cirà;

čità; deve dunque spezzarsi, e stritolarsi in milioni di

Lo stesso non avviene del recipiente della macchina Pneumatica, estratta che siasi l'aria rinchiusavi. Essendo costrutto a forma di volto; ha le sue parti, che si sostengono scambievolmente, e che dall'aria esterna sono comprese verso un centro comune.

Seconda Sperienza. Forate con un ago l'estremità d' un oro; metterelo in un picciol vetro; coficche l'eftremità forata, sia posta all'ingiù: ponete il tutto nel recipiente, ed estraetene l'aria: voi vedrete la mate-

ria liquida uscir quasi tutta dalla correccia:

Spiegazione. Estraete l'aria dal recipiente, subito l' aria rinchiusa nell'ovo dilatasi; l'aria dilatata dilata la materia liquida, e la espelle fuori della corteccia, da quella parte, che voi avete aperta. Volete far rientrare nella scorza la materia dell'ovo! Fate rientrar l'aria nel recipiente, la forza di quella subito rimetterà le cose nel loro primo stato.

Quel che succede all'ovo collocato sul recipiente; da cui estraesi l'aria, avviene non solamente a un pomo ragrinzato, dal quale veggonsi sparir le rughe, e si terrebbe per un pomo ora spicoato dall'albero, má eziandio ad una vessica floscia, ben legata nel collo, la qual a vede prodigiosamente gonfiarsi per la dilata. zione di alcune bolle d'aria in essa rinchiuse.

Terza Sperienza. Mettete un animale v. g. un uccello fotto il recipiente della macchina Pneumatica, ed estraetene l'aria. Voi vedrete l'uccello cader convulso; e se non v'introducete l'aria di nuovo, lo ve-

drete perire senza riparo.

Spiegazione. Gli animali collocati nell' ovo vi periscono, e per mancanza della respirazione, e per la dilatazione dell' aria che trovasi rinchiusa nel loro corpo. La mancanza di respiro impedisce al cuore l'esercizio de' suoi alterni movimenti di sistole e diastole; val dire i suoi movimenti di contrazione, e dilatazione. L'aria che trovasi rinchiusa nel corpo di quegli stessi animali, non essendo più compressa dall'aria esterna, dilatasi considerabilmente; dilatata, rompe le carceri, dove trovasi come rinchiusa, e cagiona all'animale una morte preceduta da violentissime convulsioni. Se voi mettete in un bicchiere pieno d'acqua un picciol pesce, e che dopo aver collocato il tutto sotto

19

i recipiente voi n'estraere l'aria, la stessa esperienza vi riuscirà, ma con circostanze alquanto diverse. 1.º A misura che n'estrarrete l'aria; vedrere uscir delle bolle d'aria dalle squame del pesce, dall'orecchie, dalla becca. 2.º Il pesce diventato per la dilarazione dell'aria interna tispettivamente più leggiero di un egual volume di acqua, galleggierà sulla superfizie dell'acqua senza cader a sondo. 3.º Il pesce morrà; ma solamente dopo più ore; essendosli l'aria men necessaria, che non lo è agli altri animali. 4.º Facendos rientari l'aria nel recipiente il pesce diventa più piccolo, e in conseguenza più pesante del volume d'acqua al quale corrisponde, però caderà in sonde del vase, e non risalirà più alla supersizie dell'acqua.

Quarta Sperienza. Collocate sotto il recipiente della macchina Pneumatica una candela grossa ben accesa; ed estraetene l'aria: voi vedrete la siamma diminuiris sensibilmente, e dopo alcuni tratti di pistone la siam-

ma s'estinguerà interamente.

Spiegazione. La fiamma non può suffistere, se le sue parri che l'alimentano si dissipano, e vanno ad occupare una parte del voto, che trovasi d'intorno al corpo luminoso. È questo appunto succede alle candele collocate sotto il recipiente, da cui estraesi l'aria. Le parti che alimentarono la fiamma, non essendo più trattenute dall'aria grossa, che circondavala, si dissipano, e invece di arrivare sino all'occhio dello spettatore, occupano una parte del voto, che si è fatto d'intorno alla candela.

Non deve esser facile a' Cartesiani lo spiegar questo satto in una maniera probabile; imperocche finalmente, se dopo aver estratta l'aria il recipiente è pieno siccome prima, perchè poi la siamma dileguasi? Se la lace noti parte dalla candela, ma s'ella è sparsa in limea retta dal mio occhio sino alla candela; perchè poi non ne sento io l'impressione? Mi si dirà egli sorse, che cessa il moto della siamma? Lo so, ma nel sistema Cartesiano non dovrebbe cessare, estratta che sia l'aria; perchè non l'aria era quella che avea dato alla siamma il suo moto in ogni senso; questo moto non dovrebbe dunque cessare per l'assenza dell'aria crassa. I Cartesiani dunque assermano senza ragion essiste, che il recipiente della macchina Pneumatica è pie-

no egualmente dopo la estrazione dell'aria, quanto lo

era prima, che fosse estratta.

Da questa quarta sperienza noi concludiamo x.º che il legno dee consumarsi assai più facilmente ne' tempi assai freddi, che in ogni altra stagione, perchè? perchè la siamma essendo circondata da un' aria più denfa, dee dileguarsi con più dissicoltà.

Concludiamo 2.º che una focaja di carboni ardenti, dee presto estinguersi, se giace esposta ai raggi del Sole, soprattutto in tempo di estate; e perchè perchè allora la focaja è circondata da un'aria molto rarefatta.

Concludiamo 3.º che il sossio della bocca, o il vento dev'estinguere una bugia, e perche? l'un e l'altro dissipano le particelle della siamma, e separano il suoco di suo alimento; se questo dissipamento non succede crescerà l'insiammazione, non che cessare.

Quinta Sperienza. Mettete un bicchier di birra sotto un piccolo recipiente della macchina Pneumatica, ed estraetene l'aria; vedrete prima di tutto ascendere migliaja di piccole bolle; vedrete poi la birra far del-

la schiuma.

Spiegazione. Le particelle d'aria rinchiuse negl' intersiizi della birra, e liberati dalla pressione dell'aria esterna, si disimpegnano dalla lor carcere, si dilatano, si gonsiano. Dilatati, e gonsiati, diventano rispettivamente più leggieri della birra; devono dunque ascendere alla supersizie di quel liquore, sviluppandosi ciascuna di una pellicola sottilissima di birra; e questa è appunto la cagione della schiuma.

Per la stessa ragione lo spirito di vino e l'acqua s' alzano gorgogliando nel voto. L'acqua tepida però bolle più presto della fredda, perchè le particelle d'aria trovano più presto in quella, che in questa, libero l'

esito per disimpegnarsi.

Sessia Sperienza. Mettere dell'acqua in un bicchiere; sopra la superficie dell'acqua, mettereci una spugna imbevuta d'acqua; collocate ogni cosa sotto il recipiente, ed estraetene l'aria; vedrete prima di tutto la spugna alzarsi alquanto, se sate rientrar l'aria, la spugna s'immergerà; se di nuovo estraete l'aria, la spugna rimonterà, e galleggierà.

Spiegazione. Subitoche cominciate a estrar l'aria, la sougna dee sollevarsi alquanto, perche l'aria, che esta rinchiude, liberata dalla pressione dell'aria esterna,

6 di-

f dilata, e rende la spugna più leggiera rispettivamenne dell'acqua. Ci fate ritornar l'aria nel recipiente?
La spugna deve sommergersi, perchè compressa dall'
ana, che sopravviene, diventa rispettivamente più pesante dell'acqua. Finalmente n'estraete l'aria di nuovo? La spugna dee risalire per gli stessi principi dell'
lstrostatica.

Settima Sperienza. Siavi una piccola figura di smalto, internamente scavata e piena d'aria, ed abbianelle gambe una piccola eminenza forata per di fuori al di dentro. Gittatela in una bozza piena d'acqua, e chiudetene l'orifizio con una pergamena, od altra cosa equivalente. Se voi premerete col pollice la pergamena, la figurina s'immergerà, e cessando voi di

premere, la statuetta risalirà.

Spiegazione. La statuetta è rispettivamente più leggiera del volume d'acqua, a cui corrisponde; dev'ella dunque galleggiare, quando non premete col pollice la pergamena che chiude l'orifizio della bozza. Ma premete voi la pergamena? Allora voi sate entrar l'acqua nell'interno della piccola statua; voi comprimete l'aria, che ci stava rinchiusa, e rendete la figura relativamente più pesante del volume d'acqua, a cui corrisponde; deve dunque immergersi sino al sondo della bozza. Cessate voi di comprimere la pergamena? L'acqua esce dell'interno della statuetta; l'aria si rimette nel suo primiero stato; la figurina diventa rispettivamente più leggiera dell'acqua; dee dunque ascendere, e galleggiare.

Ottava Sperienza. Prendete due Emisferi concavi di rami, notiffimi sotto il nome di macchina di Magdeburgo: uniteli a maniera di globo, e perchè sia più esatto il congiungimento, metteteci tra l'un e l'altro una pelle bagnata sorata nel mezzo; accomodato il unto nella macchina Pneumatica, estraetene l'aria, e chiudete poi la chiave della macchina di Magdeburgo. Sinattantoche questa chiave sarà chiusa non potrete separar l'un dall'altro que' due emisseri; ma se aprite la chiave per lasciarci entrar l'aria, la meno-

ma forza li disunirà.

Spiegazione. Estratta che sia l'aria rinchiusa nel concavo della macchina di Magdeburgo, l'aria esterna preme i due emisseri l'un contro l'altro; non è dunque sorprendente, che voi non possiate separarnell.

poi-

ARI

poiche converrebbe usar una forza maggiore di quella d una colonna d'aria, la cui base avesse il diametro eguale a quello del globo di Magdeburgo. Volere se-pararneli sacilmente? aprite le chiave, e lasciateci rientrar l'aria, la menoma sorza li disunirà; e perchè? perchè l'aria rinchiusa nel concavo de due emisseri sarà altrettanto ssorzo per estendersi, e in conseguenza per separarneli l'un dall'altro, quanto l'aria esterna ne sa per congiungerli.

Le risposte alle questioni seguenti dimostreranno quafi colla stessa evidenza il peso, e la elasticità dell'aria;

come le adotte sperienze.

Prima Questione. Perche non sento il pese della colonna d'aria, che porto sul capo? Questo peso è in sestesso considerabilissimo, essendo eguale a quello di una colonna d'acqua, che avesse per base il mio capo, e avesse di altezza 32. piedi.

Rispesta. Le colonne d'aria sono tra loro in equilibrio; dunque non deggio sentirne il peso. Non è forse l'acqua mille volte incirca più pesante dell'aria? Eppure i nuotatori non sentono in sondo del mare il peso immenso della colonna d'acqua, che corrisponde al lor capo, perchè essa è in equilibrio colle colonne laterali.

Seconda Questione. Perche il vetro di un Barometro pien di mercurio pesa egli più, di quello che s'egli fosse pieno solamente di aria? Non par egli, che essendo il mercurio in equilibrio coll'aria esterna, io non ne dovessi più sentir il peso, come non sento quello della colonna d'aria, che porto in capo?

Risposta. Quando si porta un vetro di Barometro pien di mercurio, quel che si sente non è già il peso del mercurio, ma il peso della colonna d'aria che gravità sopra quest' orisizio del Barometro che su chiuso ermeticamente. Sia lo stesso vetro pieno soltanto d'aria; allora non più sentesi il peso della colonna, di cui si è satta menzione, perch' essa si mette in equilibrio con quella che sossentava dianzi il mercurio all'altezza di 27. pollici in circa.

Terza Questione. Per qual ragione il mercurio s' innalza egli alla medesima altezza, tanto se il Barometro è collocato in una camera, come in aperta campagna? Dovrebbe pur egli nel secondo caso ascender molto più alto, che nel primo, poiche in piena campagna la colonna d'aria è incomparabilmente più lun-

ga, che non lo è in una camera?
Risposta. L'aria della camera

Risposta. L'aria della camera comunica coll'aria esterna. Supposta questa comunicazione, ecco come io la discorro. L'aria è un fluido pesante, la cui pressione s'esercita per ogni verso: dunque l'aria esterna dee premere lateralmente l'aria della camera, dove si è collocato il Barometro; dunque il mercurio di quel Barometro deve alzassi sopra del suo livello non solamente per l'azione dell'aria rinchiusa nella camera, ma inoltre per l'azione dell'aria esterna. Dunque in una camera il Barometro deve ascender tant'alto quanto in aperta campagna.

Quarta Questione. A quale altezza s'innalzerà il mercurio se il Barometro sarà chiuso in una stanza

chiusa ermeticamente?

Risposta. Se l'aria della campagna, e quella della camera chiusa ermeticamente hanno precisamente la stessa densità, il mercurio si solleverà alla stessa altezza, tanto se il Barometro si collochi in aperta campagna, quanto se sia collocato nella camera chiusa già mentovata: e perchè: Perchè il tavolato, e le pareti comprimono tanto l'aria interna, quanto la comprimerebbe la esterna, se sosse della camera la comprimerebbe la esterna, se sosse della camera.

Quinta Questione. Per qual ragione in tempo di pioggia il Barometro si abbassa egli sotto la sua altezza media, val dire sotto i 27. polici e mezzo? Non par egli ch'essendo allora l'aria più pesante dovesse il mer-

curio ascendere, e non discendere?

Ri/posta. Che in tempo di pioggia l'aria sia più o men pesante io non entro per ora ad esaminarlo; quel ch' io so di certo si è, che in Francia e in tutta la Zona temperata l'aria in tempo piovoso perde molto di sua elassicità. Or poiche le variazioni del Barometro dipendono non solamente dal peso, ma eziandio dall'elaterio dell'aria; è necessario, che diminuendosi quest' elaterio considerabilmente in tempo di pioggia, il Barometro s'abbassi allora sotto l'altezza media.

Sesta Questione. Per qual ragione in tempo di pioggia l'aria che respiriamo perd'ella molto della sua ela-

flicità?

Risposta. Per soddissare a questa questione, io osservo, che le molecule di qualunque corpo elastico, devon esser nel tempo stesso siessibili, e rigide; senza

4 que-

Settima Questione. Con qual forza l'aria comprime

ella la superfizie del globo terrestre?

Risposta. La forza, onde l'aria comprime la superfizie del globo terrestre s'esprime col numero seguente di libbre, 10, 838, 016, 000, 000, 000, 000. Ed eccone la dimostrazione esattissima.

1.º La circonferenza dell' equatore terrestre è di 9000 Leghe, le quali ridotte in piedi, a ragione di 14000

per lega, danno; 126, 000, 000, di piedi.

2.º Il diametro dell'equatore terrestre è all'incirca 3000 Leghe, ovver in circa 42, 660, 600, di piedi:

3.º La superfizie della tetra è di 5, 202, 000, 000, 000, 000, piedi quadrati, perchè la superfizie di una sfera si ha moltiplicando la circonferenza di uno de'

suoi circoli massimi pel suo diametro.

4.º Poiche una colonna d'aria dell'altezza del l'atmosfera sta in equilibrio con una colonna d'acqua di
32. piedi, quindi ne siegue, che il peso dell'atmosfera
sopra la superfizie della terra sia eguale al peso di 32.
piedi cubici d'acqua, onde la superfizie della terra
sosse coperta.

ARITMETICA. Ognuno sa che l'Aritmetica, ovver la scienza de' numeri è un trattato assolutamente necessario in Fisica; che però, per quanto sia estelo questo articolo, non si penserà, ch'esso contenga delle cognizioni inutili a coloro, che vogliono sar qualche progresso in questa scienza.

1. Per

T. Per esprimere tutti i numeri possibili si sa uso di dieci caratteri, a' quali si dà il nome di cifre, e so no i seguenti:

	fignifica						1	6 Kiii fei						
.2		•	•	•	•	due	1	7	•	•	•	è	è	lette
						tre	1	8	٠	•		ì	÷	otto
4	`.		•	ì	;	quatti o	ł	9	•	•		٠,	i	nové
×				٠	`	cinque	1	0	,					zero

2. La dècima delle figure precedenti non fignifica niente da se foia, ma ferve a far fignificare le altre; come fi vedrà in progresso.

3. Una delle nove figure precedenti presa da se so-

la significa delle unità.

4.º Quando si ordinano parecchie di queste figure sopra la stessa linea retta, la prima cominciando da dritta a sinistra significa delle unità, la seconda delle decine, la terza de centinaja, la quarta delle migliaja, la quinta delle decine di migliaja, la sessa de centinaja di migliaja, la sessa delle decine di milioni, la nona delle centinaja di milioni, la undecima delle decine di migliaja di milioni, la undecima delle decine di migliaja di milioni, la duodecima delle centinaja di migliaja di milioni. Se sosserio di dodici cistre (il che avvien di rado ne calcoli ordinari) si andrebbe sino ai bilioni, ai triglioni, ai quadriglioni ec. Quindi il numero di 067458645 lire, significa seicensessa antraserre milioni, quattrocencinquatotro mille, seicenquarantacinque lire.

Corollario. Il valore delle cifre va crescendo di dieti in dieci, e su di questo principio sono sondate tutte le regole di Aritmetica, che noi siam per esporre,

DELL ADDIZIONE.

Aggiugnere, vuol dire ridurre più numeri o semplici, o complessi ad una somma totale, che vaglia quanto tutti. Io chiamo nameri semplici tutti quelli, che hanno la stessa denominazione, val dire tutti quelli, che rappresentano cose di una stessa spezie, per esempio lire, o soldi, o denari ec. Io chiamo numeri complessi, quelli che hanno diversa denominazione, val dire chiamo numeri complessi, più numeri, altri de quanti chiamo numeri complessi, più numeri, altri de quanti

ARI li rappresentassero lire, altri foldi, altri denari ec. L?

addizione è fondata su di questo principio incontrastabile: Il sutto è equale a sutte le sue parti prese insieme.

Per non erçare in questa operazione.

1. Ordinate tutti i numeri proposti di maniera, che le unità si trovino precisamente sotto le unità, le decine sotto le decine, le centinaja sotto le centinaja ec.

2. Cominciate a far l'addizione di tutte le unità; se la lor somma vi dà una o due decine, per esempio 20, segnate un nulla; e trasportate il 2 alle decine; se vi dà due decine, e alquante unità v. g., se vi dà 25, segnate il 5, e trasportate il due alle decine.

3. La stessa regola deesi osservare, quando si passa dalle decine alle centinaja, dalle centinaja alle migliaja ec.

4.º Si deve separare con una linea la somma trovata dai numeri dati. Tutte queste regole si faran piane con un esempio.

Prima Osservazione. Unir insieme de numeri semplici. Spiegazione. Per aggiugnere i numeri

A, B, C, D, incomincio 1.º dalle unità 9,9, A. 5089 4,8, il cui totale val 30; io metto o nel 709 numero S, e trasporto il 3 nelle decine. C.

34 2.º Vengo alle decine 3, 8, e 3, il cui D. totale val 14; io metto 4 nel numero S, 5840 e trasporto i nelle centinaja.

. 3. Passo alle centinaja 1 9 7, il cui totale val 8,

che io metto col numero S.

4.º Vengo alle migliaja, il cui totale è 5, ch' io metto nel numero S, e dico che questo numero rap-presenta i quattro A, B, C, D.

Dimostrazione. Il tutto è equale a tutte le sue parti prese insieme : dunque il numero S è eguale ai quattro

numeri A, B, C, D.

Pratica. Se ricominciando l'Addizione col prender le colonne da basso in alto, trovasi la stessa somma, quest' è una prova infallibile che la prima operazione è ben fatta.

ANNOTAZIONE.

Quando, i numeri che voglionsi ridurre a una somma totale sono complessi, val dire quando sono composti v. g. di lire, di soldi, di denari, bisogna dispot le cifre in guisa, che i denari siano sotto i denari, ifoldi sotto i soldi, le lire sotto le lire; bisogna poi unir insieme i denari per sarne soldi, e i soldi per sarne lire; e per sar questo basta sapere, che una lira val 20 soldi, e un soldo val dodici denari. In questo modo si è operato nell'esempto che siegue.

Seconda Operazione. Aggiungere de numeri complessi.

Esempia. Spiegazione. Per unir insieme i

A. 15l. 15f. 10d.
B. 16 16 9

S. 32l. 12l. 7d.

numeri A, e B, ecco com' io rais
giono: 10 e 9 fanno 19 denari;
19 denari vagliono un foldo, più
7 denari; metro 7 nel numero S,
e trasporto 1 ne' foldi,

Passo più ai soldi e dico: 1 e 5 e 6, sanno 12; metto 2 nel numero S, e trasporto 1, nelle decine de' soldi, ch'io trovo esser 3; e siccome 3 decine di soldi vagliono una lira e una decina di soldi, metto 1 nel numero S, e trasporto 1 nelle lire.

Vengo finalmente alle lire, le quali aggiunte, come nell'elempio del primo Problema mi danno 32 ch'io

metto nel numero S.

DELLA SOTTRAZIONE.

Sottrare un numero da un altro, vuol dire togliere un numero minore da un maggiore. Questa operazione è sondata sul principio seguente: Tuste le parti prese insieme sono eguali al tutto. Ecco quai son le regole, che dovete osservare.

1.º Scrivete di sopra il numero da cui dovete sar la sottrazione, e scriveteci sotto il numero che dev' esser sottratto, in guisa che le unità stian sotto le unità, le

decine sotto le decine ec.

2.º Tirate una linea, che separa il residuo dal nu-

3.0 Quando la cifra superiore è maggiore dell'infe-

riore, scrivetene la differenza nel residuo.

4. Quando la cifra superiore è eguale all' inferio-

re, scrivetelo nel residuo.

5.º Quando la cifra superiore è minore della inferiore, prendete imprestito una unità dalla cifra precedente. Nei numeri della stessa spezie questa unità val 10. Se la prendete imprestito da un numero di spezie diversa v. g. da i soldi per trasportarla ne danari varrebbe 12; dalle lire per trasportarla ne soldi varreb-

þe

28

be 20; dalle pertiche per trasportarla ne' piedi var-

rebbe 6, ec.

6.0 Non si prende mai imprestito niente da zero, ma l'imprestanza si fa sulla prima cifra positiva che lo precede, il che fatto questo zero val 9. Tutte queste regole saranno messe in chiaro ne' seguenti esempli.

Prima Operazione. Sottratre un numero semplice da

un numero semplice.

Esempio. Spiegazione. Per sottrare il numero B dal numero A, ecco in qual maniera io A. 5003. opero. 1.º Prendo imprestito una unità B. 4559. dalla cista 5 del numero A, la quale agR. 444. il resto è 4, ch' io metto nel numero R. 2.º Levo 5 da 9, il resto è 4, ch' io metto del numero R. 3.º levo di nuovo 5 da 9, il resto è 4, ch' io metto nel numero è 0, che mi diventa inutile affatto. Io devo dunque trovare nel numero R. 444.

Dimostrazione. La somma de numeri B ed R uniti insieme è eguale al numero A, dunque l'operazione precedente è stata ben satta, poiche tutte le parti pre-

fe insieme sono sempre eguali al tutto.

Pratica. Sommate in ogni sorta di sottrazione il secondo e il terzo numero, e se la operazione è stata ben satta la lor somma sarà eguale al primo anumero, yal dire al numero da cui avrete satta la sottrazione.

Si dimanderà forse il perchè nell' esempio precedente dopo l'impressito, che necessariamente s'è preso sopra la cista 5 del numero A, i zero che vengono dopo vaglion ciastuno 9, o per dir meglio vagliono 900? Ma la ragione è evidente, l'unità presa impressito dalla cista 5 vale realmente 1000, e tuttavia non si è computata che 10, poich' ella è stata trasportata al rango delle unità, dunque per evitar un errore di 990, i zero di cui parliamo devono valer ciascun 9.

Seconda Operazione. Sottrarre un numero complesso

da un numero complesso.

		E	Spiegazione . Per				
	, ,		Pollic	i, Lin.,		B, dal numero	
A.	15.	4.	9.	8.	3.	complesso A, ec-	
В.	12.	5.	9.	, 9.	4.	co come io la di-	
R.	2.	4	11.	10.	II.	cifra 3 del nume-	
do val nel	impre 12; (nume	stito u	na uni togliete	ne 4,	ra 4 del numer il refto	numero B, pren- o S; questa unità è 11 ch' io merto	

Passo poi alle linee. Per poter fare la sottrazione prendo impressito una unità dal numero o, questa unità val 12; da 19 togliete 9, il resto è 10 ch' io met-

to nel numero R.

Per sottrar 5 piedi da 3 piedi, prendo imprestito una unità sopra le pertiche; questa unità non val che 6, perobè una pertica contiene 6 piedi; levo 5 da 9, il resto è 4, ch' io metto nel numero R.

Finalmente io sottraggo 12 da 14, e metto il re-

sante 2 nel numero R.

Le prove della sottrazione operata sopra i numeri complessi sono le stesse, che quelle, che si fanno, quando si ha operato sopra i numeri semplici.

DELLA MOLTIPLICAZIONE.

La moltiplicazione è una operazione, colla quale un numero è aggiunto a se stesso tante volte, quante ci sono unità nell'altro. Insatti moltiplicare 12 per 4, è aggiunger il dodici quattro volte a sessesso. Il numero aggiunto a sessesso chiamasi moltiplicando; 'il numero che determina quante volte il moltiplicando dev' esser aggiunto a sessesso, chiamasi moltiplicatore; e il numero che risulta da questa operazione, chiamasi prodotto. Moltiplicate v. g. 10 per 5, voi avrete 50; in questa occasione 10 è il moltiplicando, y il moltiplicatore, e 50 il prodotto. Per non commetter errore, ecco le regole che voi dovete osservare.

u	· .		1.0 Saper dovete a memo 2
\$	volte	5 produce 25	ria i prodotti delle nove pri-
3	volte	<i>5</i> 30	ma sifes Moi abbieme
ζ.	volte	7 35	me cifre. Noi abbiamo co-
ż	volte	8 40	minciato dal 5 nella Tavola
زر	volte	8 40	annessa; perche l'altre sono
٠.			sì facili, che non possono igno-
6	volte	6	rarli nemmeno da' principianti :
		7 42	2.0 Scrivere il moltiplicato-
		8 43	re fotto il moltiplicando, in
		9 54	guisa che le unità corrispon-
			dano alle unità, le decine al-
7	volte	7 49	le decine ec
7	volte	8 58	le decine ec.
7	volte	9 63	3.º Cominciate la vostra ope-
•			razione a destra, e il primo
		8 64	numero del moltiplicatore da
8	volte	9 71	quella parte moltiplichi succes-
	4.5	9 8r	sivamente tutti i numeri del

4. Quando un prodotto particolare eccede il 10, ritenete, come nell' Addizione, le decine, per aggiun-

gerle al prodotto della cifra vicina a finistra.

5.0 Fatta che sia la prima operazione, passate al secondo numero del moltiplicatore; che dee pur moltiplicare tutte le cifre del moltiplicando, andando sempre secondo il solito da destra a sinistra, e così del terzo; del quarto, e del quinto numero, se il moltiplicatore ha molte cifre.

6.0 In ogni operazione della moltiplicazione il primo prodotto scrivasi sotto il numero che moltiplica attualmente; gli altri prodotti scrivansi sulla stessa li-

nea andando sempre da destra a sinistra.

7. Zero moltiplicatore, o moltiplicando non produce mai altro che zero.

8.0 Sommate tutti i numeri prodotti dalle varie moltiplicazioni, e il totale è la fomma che voi cercate. Tutte queste regole sono state osservate nel seguente esempio, dove il numero A è il moltiplicando, il numero B il moltiplicatore, e il numero P n'è il prodotto.

Prima Operazione. Moltiplicare un numero semplice

per un numero, semplice

Spiegazione. Per moltiplicare il numero Esempio. A pel numero B, ecco com' io la discorro: 2 moltiplicante 9 dà 18; io metto ot-609 to sotto la prima cifra del moltiplicatore, 42 e ritengo 1, ch' io trasporto nelle decine. 1218 Dico poi ; 2 moltiplicante zero non dà che 2436 zero; io metto dunque l'unità ritenuta in P. 25578 linea retta a sinistra di 8 : dico finalmen-

te; 2 moltiplicando 6 da 12; metto questo 12 sempre fulla flessa linea avanzando di un passo, ed ecco fatta la prima operazione.

Passo alla seconda cifra del moltiplicatore B dicendo; 4 che moltiplica o da 36; metto 6 sotto la colonna delle decine, e ritengo 3 per le centinaja. Dico poi 4 che moltiplica o da o; metto dunque alla sinistra di 6 la cifra 3, ch' io avea ritenuta. Dico finalmente 4 che moltiplica 6 da 24, ch' io avanzo sulla stessa linea.

Fatta questa seconda operazione unisco insieme li due prodotti; e la somma totale mi da il numero P ch'io

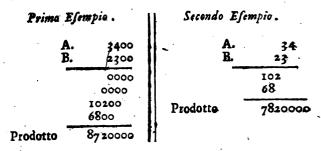
Dimostrazione. Nel caso presente si ha la proporzione seguente, 1:42::600:25578, val dire, 1 è a 42, come 609 sta a 25578; poiche moltiplicando da una parte i due estremi, dall'altra i due medi, fi ortiene precisamente la stessa somma: il che è argomento di una vera proporzione Geometrica, come lo proveremo in progresso. Ciò supposto ecco com' io la difcorro.

Ogni vera moltiplicazione è una operazione nella quale l'unità è al moltiplicatore; come il moltiplicando è al prodotto, poiche in ogni moltiplicazione il prodotto non è formato, che dal moltiplicando aggiunto tante volte a se stesso, quante ci sono unità nel moltiplicatore; ma nel caso presente si ha questa proporzione; dunque nel caso presente si ha una vera moltiplicazione.

Pratica: Quando si sapranno le regole della divisione, ecco in qual maniera si potrà assicutati, che una moltiplicazione è ben fatta. Dividete il prodotto per il moltiplicatere, e se l'operazione è esatta, il quozien-

te larà eguale al moltiplicando.

Seconda Operanione: Abbreviare le operanioni della moltiplicazione:



Spiegazione. Quando i numeri che si moltiplicano son terminati da o, si fa l'operazione senza aver riguardo ai o, e si aggiungono al prodotto i o del molsiplicatore e del moltiplicando. Così per moltiplicare il numero A pel numero B, non prendete per modello il primo, ma il secondo de' due esempli proposti .

Terza Operazione. Moltiplicare un numero comples-

fo per un semplice.

Esempio.

8ď 기. I26. 25 braccia.

P. 1751. 300f. 200d.

Spiegazione, Quando vi fi propone di moltiplicare un numero complesso per un numero semplice; val dire, quando vi si dimanda per esempio, quanto costano 25 braccia di stossa a lire 7 soldi 12 e 8 denari al braccio; duo po è

che il numero 25 moltiplichi feparatamente ogni Tpezie cominciando dalla più piccola. Insegneremo poi come si faccia la riduzione delle spezie inferiori alle superiori v. g. de' denari a' foldi, e de' foldi alle lire.

Nota. Per moltiplicare un numero complesso per un. numero complesso bisogna valersi della regola del tre, di cui parleremo nell'articolo delle proporzioni. Chiedesi v. g. quanto vagliano 7 pertiche 5 piedi 8 pollici di muro a 50 lire 7 soldi 5 denari la pertica. Eccovi come si opera. 1.0 Riduco i due numeri complessi ciascuno alla sua menoma spezie, il che mi dà per una parte 572 pollici, per l'altra 7289 denari. 2.0 Siccome io fo, che una pertica val 72 nollici, dico: fe 72 pollici costono 7289 denari, quanto costeranno 572 pollici?

DELLA DIVISIONE;

La divisione è un'operazione nella quale si cerca quante volte un numero è contenuto in un altro, v.g. quante volte 25 è contenuto in 250. Il numero 25 chiamasi divisore, il numero 250 chiamasi dividendo, il numero 10, ch'esprime quante volte il 25 è contenuto nel 250, chiamasi quoziente. Ecco le regole da osservarsi volendo dividere un numero per un altro.

1. Scrivete il divisore sotto il dividendo andando non da dritta a sinistra, come negli altri casi, ma da

finistra a destra.

2.0 Se il divisore ha più cifre, v. g. due, scrivetele sotto i due primi del dividendo, purche le due prime figure del dividendo non siano minori del divisore, perche allora bisognerebbe mettere la prima cifra del divisore sotto la seconda cifra del dividendo. Ciò che abbiam detto di un divisore composto di due cifre in ordine alle due prime figure del dividenda, noi lo diremo di un divisore composto di tre o quattro cifre rispetto alle tre o quattro prime figure del dividendo.

3.º Cercate quante volte la prima cifra del divisore è contenuta nella prima, o nelle due prime cifre del dividendo. Se trovasi contenuta 6 volte, notate 6 nel quoziente. Moltiplicate poi tutte le cifre del divisore per il quoziente 6; scrivetene il prodotto sotto il divisore. Levate questo prodotto dalla parte del dividendo, che gli corrisponde. Notate il restante come nella sottrazione ordinaria, ed ecco satta la prima operazione.

4.0 Se restano nel dividendo delle cifre alle quali il divisore non sia stato applicato, aggiungete una di quesse cifre al residuo della sottrazione, e ricominciate l'operazione, come prima. Se sosse duono unir insieme due invece di una sola per poter sare la divisione, bissognerebbe metter o al quoziente, prima di abbassare l'ultima delle due cifre.

5.0 Fatta l'ultima operazione, se avanza qualche residuo, mettetelo accanto del quozionte, e il divisore

di sotto in forma di frazione.

6.º Quando dividerere un numero per un altro, badate bene che il prodetto, che ne verrà dalla moltiplicazione del divisore per il quoziente, non sa maggior della parte del dividendo, che corrisponde arrualmente Tomp Li al divisore; perchè allora bisognerebbe ricominciare l'operazione; e metrere un numero minore al quozienze. E' facile incorrere in questo fallo quando la seconda o la terza cista del dividendo è un pò grande, come 6, 7, 8, 9. Tutte queste regole non partanno oscure a coloro, che le applicheranno all'esempio seguente.

Prima Operazione. Dividere un numero semplice per

un numero semplice.

Esempio.

A. 135088 B. 268 1340 1088 268 1072 Spiegazione. Per dividere il numero A pel numero B, io metto 268 fotto 1350 e interrogo me stesso; il 2 quante volte entra egli in 13? v'entra 6 volte; ma siccome moltiplicando 268 per 6, la sottrazione non potrebbe farsi, metto nel quoziente Q solamente 5; molprodutto è 1340; finalmente

tiplico poi 268 per y, il prodotto è 1340; finalmente fottraggo 1340 da 1350, il residuo è 10: ed ecco fatta la prima operazione.

Per far la seconda operazione abbasso l'8 accanto del tesidao 10, e perchè veggo che il dividendo 108 è minore del divisore 260, metto o nel quoziente Q; e abbasso di nuovo l'8 accanto di 108 per poter fare la terza operazione, nella quale io mi comporto precisamente, come nella prima. Insatti io metto il divisore 268 sotto il dividendo 1088; veggo che 2 entra 5 volte in 10; tuttavia non metto al quoziente Q che 4, per poter fare la sottrazione. Moltiplico 268 per 4, il prodotto è 1072. Sottraggio 1072 da 1088, il tesiduo è 16, ch' lo metto accanto del quoziente Q, e disotto il divisore 268, separandos l'un dall'altro con una lineola.

Dimostrazione. Nel caso presente si ha la proporzione che siegue; 1:504 10 208: 135088; val dire l'unità è al quoziente, come il divisore al dividendo: Infatti moltiplicate da una parte 235088 per 1, si prodotto è 135088; moltiplicate dall'altra 504 per 268; il prodotto è 135072; agglungete a questa semma il numero 16, ch'era rimasto dall'ultima sottrazione;

avtete per l'appunto 135088; dunque nel caso presen-

te si ha la proporzione enunziata.

Ciò supposto, ecco come io la discorro. La divissone è una operazione nella quale il divisore è contenuto tante volte nel dividendo quante l'unità è contenuta nel quoziente; dunque la divisione è un' operazione, nella quale l'unità è al quoziente, come il divisore al dividendo: ma nell'esempio addotto noi abbiamo questa proporzione; dunque nell'esempio addotto abbiamo una vera divisione.

Pratica. Quando volete sapere, se una divisione è stata ben fatta, moltiplicate il divisore per il quoziente; e se il prodotto è eguale al dividendo, concludete, che non c'è errore nella vostra operazione.

Seconda Operazione. Abbreviare le operazioni di una

divisione il cui divisore è terminato da zero.

Primo Esempio. Secondo Esempio. 3247 155 Q.1082 155 B. 300 300 2475 024 300 3 2400 755 300 600 155

Spiegazione. Quando il divisore è terminato da zeto, s'abbrevia la operazione cancellando in fine del dividendo tante cifre, quanti zeri ci sono in fine del divisore. E questo è quel, che abbiam satto nel secondo esempio addotto. Siccome il divisore Bè terminato da due zero, così abbiam separato 55 in fine del dividendo A. Queste cifre separate non devono però esser neglette; ma si mettono in frazione accanto del quoziente O. Quindi qualor si tratti di operare sopra due numeri simili al dividendo A e al divisore B, il secondo degli addotti esempi dee servirvi di modello, e non il primo.

Terza Operazione. Abbreviare le operazioni di una divisione, il cui divisore e il dividendo son terminati

da zero.

Spiegazione. In questo caso si devono cancellare tanti zero nel dividendo, quanti ve ne sono nel divisore, e poi operare al solito, come si vede ne seguenti esempli.

Primo Esempio.	Secondo Esempio.				
A. 417000 Q. 166 2500 B. 2590	A. 4170 Q. 166 20 B. 25 Q. 166 25				
16700	167				
2500	25				
15000	150				
17000	179`				
2500	25				
15000	150				
2000	2.1				
O	.:J				

Quarta Operazione. Dividere un numero complesso, per un numero semplice.

Esempio.

appure.

Spiegazione. Mi si dia da dividere per 4, cioè a partire tra 4 persone 34 lire 18 soldi 9 denari: per farlo, io riduco tutto in denari, ed ho 8385 denari, ch' io divido per 4 secondo le regole ordinarie. Ho per quoziente Q 2096 denari, e 🕂 val dire per ogni persona 8 lire 14 soldi 8. denari, e un quarto di denaro. Ma come si possono, ridurre le lire in denari, e i denari in lire? Questo lo insegneremo or ora in poche parole.

DELLA RIDUZIONE.

La riduzione è un' operazione colla quale cambiasi, or una spezie superiore in una inferiore, ed or una inferiore in una superiore, senza cambiar nulla 'quanto, al valor equivalente della somma sopra la quale si ope-

ARİ

'fa. La prima di queste riduzioni si la colla moltiplicazione, e chiamasi riduzione discendente; la seconda si fa colla divisione, e chiamasi riduzione ascendente. Per non trovar difficoltà in sissatte operazioni, vi stiano sempre presenti i principi seguenti.

1.0 Una lira val 20 soldi, e poiche un soldo val 12

denari, una lira val 240 denari.

2:0 Trattandosi di peso, una libra val 12 oncie, e poiche una marca val 8 oncie, una libra val una marca e = 1.

3.0 Un' oncia val 8 groffi, o dramme, e per confeguenza una marca val 64 groffi, ossia dramme.

4.º Un groffo val 3 denari, e per conseguenza un' oncia val 24 denari; una marca ne val 192, e una libra 288.

5.6 Un denaro val 24 grani, e per conseguenza un grosso val 72 grani, un' oncia ne val 576, una marca 4608, a una libra 5911.

6.0 La pertica val 6 piedi, e poiche il piede val 12

polici, la pertica val 72 pollici.

. 7.0 Il pollice val 12 linee, e per conseguenza il pie:

de val 144 linee, e la pertica ne vale 864.

8.0 La linea val 12 punti, e per conseguenza il pollice ne val 144, il piede ne val 1728, e la persica 11268.

o.º Il giorno è di 24 ore, e poiche l'ora è di 60

minuti; il giorno è di 1440 minuti.

10.0 Il minuto contiene 60 secondi, e per conseguenza l'ora contiene 3600 secondi, e il giorno ne contiene 86400. Supposte queste cognizioni, non s'avrà difficoltà di fare le riduzioni seguenti.

Prima Operazione. Ridurre 5786 lire in soldi.

Esempio.

A. 5786 lire.
B. 20 soldi.

Pi 115720 soldi.

Spiegazione. Pet ridurre il numero A in soldi, io lo moltiplico pel numero B, perchè una lira val 20 soldi, ed ho per prodotto il numero P.

38 Seconda Operazione. Ridurre 5786 lire in denari. Esempio . 5786 lire. В. 240 denari . 13144 11572 P. 1388640 denari. Spiegazione. Per ridurre il numero A in denari, io lo moltiplico pel numero B; perchè una lira val 240 denari, ed ho per prodotto il numero P. Terza Operazione. Ridurre in lib. 272122 grani. Esempio . Spiegazione . Per ridurre il numero A A. 272122 grani. 4858 29l. in libre, io lo divi-0216 grani. do pel numero B. 18944 perchè la libra val 87802 9216 grani, ed ho 9216 il Quoziente Q, vat 82944 dire 29 libre e 4858 48<8 grani. Quarta Operazione. Ridurre in oncie 4858 grani. Esempio. Spiegazione. Per ridurre il numero A 4858 grani. Q.8 oncie 250 lin oncie, basta sa-576 grani. B. pere che un' oncia 576 4608 val 576 grani, e si troverà che questo 250 numero contiene 8 oncie, e 250 grani . Quinta Operazione. Ridurre in grossi 250 grani. E∫empio . Spiegaziono . Per ridurre il numero A in 250 grani Q. 3 grossi 44 groffi, poiche il grof-B. so val 72 grani, di-216 videte il numero A pel numero B, e avre-34 te per Quoziente 3 grossi e 34 grani. Sesta Operazione. Ridurre in denari 34 grani. Spiegazione . Un da-Esempio. *naj*o val 24 *grani* , 34 grani. Q. 1 danajo. dunque 34 grani de-

10

vono darmi per Qua-

zien.

ARI

ziente i danajo 10 grani; dunque il numero proposo nel problema terzo contiene 29 libre, 8 oncie, 3 grossi,

I danajo, e 10 grani.

Per quanto necessaria sia a un Fisico la cognizione di queste regole, non dee però egli arrestarsi a questi primi elementi. Deve saper in oltre la regola del tre, la maniera, onde si estraggono le radici quadrate e cubiche, e la maniera, onde si opera sulle frazioni decimali e non decimali. E tutte queste regole si troveranno negli articoli, che cominciano dalle parole preporzione, radice, logaritmo, e frazioni.

ARITMETICA ALGEBRAICA, Questa è l'arre di far sulle lettere dell'alsabeto le stesse operazioni, che si fanno sopra i numeri. Siccome un Fisico non dee ignorarne le regole, così noi gliele mostreremo colla maggior brevità, ma insieme con tutta la chiarezza possibile. Ma prima di tutto faremo alcune osservazioni, che si devono risguardare come tanti principi

incontrastabili.

fignifica più .

- . . . meno .

- . . . eguale ,

- . . . più , o meno .

- . . . moltiplicando .

- . . . maggiore .

- . . . minore .

v ovvero v Radice quadrata.

. . . . Radice cubica.

3.0 Lé grandezze algebraiche, che non hanno, che uno de' due fegni \rightarrow 0 —, fono femplici o incomplesse; sono poi composte o complesse, quando son congiunte col fegno \rightarrow , o separate col —, La grandezza \rightarrow a, come pur la grandezza — d, sono dustique grandezze semplici, mentre a, \rightarrow b, e c — d

iono grandezze composte.

4.0 Ogni grandezza semplice chiamasi Monomio, e ogni grandezza composta chiamasi Polinomio. Il Polinomio prende il nome di Binomio, quando ha due termini; di Trinomio, se ne ha tre, di Quadrinomio, se sono quattro ec. + a è un Monomio; a — d un Binomio, a — d —, un Trinomio; a — b — c — d un Quadrinomio, ec.

1.0 I fegui, che fogliono usarsi in Algebra son contenuti nell'annessa Tavola.

2.º Una quantità, che non ha avanti di sè nessun segno, si suppone, ch' abbia il segno + Co-sì a = + a.

5.0 Ogni grandezza, che non è affetta di nessun segno radicale, è comensurabile, o razionale: è incomensurabile, o irrazionale quando è affetta da qualche segno radicale. Esempio a — d è una grandezza razionale; V a — d è una grandezza irrazionale.

6.0 Ogni cifra, che precede un termine algebraico; chiamasi coefficiente, e la cifra, che vi si rimette sopra, chiamasi esponente. La grandezza 3 b avrà 3 per coefficiente; e la grandezza bi avrà 3 per esponente. Le quantità che non sono precedute da nessuna cifra hanno I per coefficiente, e questa stessa cifra I è l'esponente de' termini sopra i quali non ve n'è posto nessuno.

7.0 Il Coefficiente è la nota dell'addizione, e l'esponente della moltiplicazione. Così 2 a = 1 a + 1 a; m a² = 1 a × 1 s. Supposte queste cognizioni venghiamo alle principali operazioni dell'algebra.

DELLA RIDUZIONE.

Ridurre una grandezza Algebraica; questo vuol dire far sì, che le lettere che la rappresentano; serbin l'ordine alsabetico; unire in un sol termine i termini composti delle stesse lettere, e precedute dagli stessi segni; cancellare o affatto, o in parte quelli che son composti delle stesse lettere, ma che son precedute da segni contrari. La grandezza $4f + 2f \rightarrow 6c + bc + 4a - 2a$, diventa, quand'è ridotta, $2a \rightarrow bf$.

DELL'ADDIZIONE.

Aggiugnere delle grandezze algebraiche, vuol dire prenderne la somma; e questa somma si orterrà infallibilmente se si scriveranno l'un dopo s'altro i termini dati coi loro segni, e poi se ne saccià la riduzione:

Esempio.

Terminati dati 2 a + 6 f - 10 c + 2 b Termini dati 3 a - 3 f - 2 c - 2 b

Somma 2n + 3n + 2b - 2b - 100 = 2c + fb - 3f

Somma ridotta 3 a - 12c + 3f.

Le due prime linee di questo esempio contengono le quantità, che s' hanno da aggiungere, la terza contieARI
ne le stesse quantità aggiunte; e la quarta le rappressenta ridotte.

DELLA SOTTRAZIONE.

Per sottrarre una grandezza algebraica da un'altra; bisogna cangiar i segni della quantità che dev'esseri sottratta, metterla dopo quella, dalla quale dee farsi la sottrazione, è ridurre il tutto secondo le regole usate.

Esempio.

Si deve
$$+4b+62-2c$$

Si paga $-2b+2a+4m$
Resta $6a-2a+4b+2b-2c-4m$

Resta ridotto 4 a + 6 b - 2 c - 4m.

La prima linea di questo esempio rappresenta la grandezza da cui dee farsi la sottrazione; la seconda da la grandezza che deesi sottrarre; la terza rappresenta la sottrazione fatta; e la quarta la sottrazione ridotta a termini più semplici.

DELLA MOLTIPLICAZIONE.

Nella grandezza algebraica + 3 = 2, io dissinguo quattro cose, il segno +, il coefficiente 3, la settera a, e l'esponente 2. Quindi per moltiplicate + 3 = 2 per + 2 = 3, bisogna operate sopra quattro cose, sopra i segni, sopra i coefficienti, sopra le settere, e sopra gli esponenti:

1.0 Quando gli stessi segni si moltiplicano, il lor prodotto è ..., o quando diversi segni si moltiplicano, il lor prodotto è Quindi.

Che debbasi operar così nella

dà + | moltiplicazione de' segni, egli

dà + | dà - | è evidente dal risultato che sie
da - | gue. Mi si dà da moltiplica
rè + 8 - 3 per + 4 - 2,

il prodotto non dev' esser che zo, perchè è lo stesso,

il prodotto non dev'esser che 10, perchè è lo stesso, come se mi sosse dato da moltiplicare 5 per 2. Or io non avrò un simil prodotto, se non allora quando 1 × 4 darà 1, — × — darà 1, + × — darà

darà —, e — + darà —, com'è facile da convincersene volgendo gli occhi alle operazioni seguenti.

 Moltiplicando
 + 8 - 3

 Moltiplicatore
 + 4 - 2

 Operazioni
 - 16 + 6

 + 32 - 12

 Prodotto
 + 32 - 28 + 6

 Riduzione
 38 - 28 = 10

2.0 I Coefficienti fi moltiplicano come nell'Aritmetica ordinaria.

3.º Si moltiplicano le Lettere mettendole l'una dopo l'altra secondo l'ordine Alfabeti-

co. Quindi a b è il prodotto di a moltiplicato per b.

4.º Gli esponenti delle stesse lettere non non si moltiplicano l'un per l'altro, ma si aggiungono l'uno all'altro. Così as è il prodotto di a moltiplicato a 2. I 4 esempli seguenti non sono che l'applicazione di queste quattro regole.

Primo.

$$+ 2 a \times + 3 a^2 = + 6 a^5$$
.

Secondo.

 $- 3 a^2 \times = 3 b = + 9 a^2 6$;

 $Terzo$.

 $+ 2 a b \times - 2 a b = - 4 a a b b = - 4 a^2 6$;

Quarto.

 $- 10 mr \times + 10 b f = - 100 b mr f$

5.0 Quando il moltiplicando e il moltiplicatore hanno molti termini, bisogna, che ogni termine del moltiplicatore moltiplichi tutti i termini del moltiplicando, come nell'aritmetica ordinaria, con questa disferenza però, che si possono cominciare le operazioni dalla sinistra o dalla destra a piacere.

Elempio .

DELLA DIVISIONE.

In ogni dividendo, come in ogni moltiplicando, a cose son da distinguere; il segno, il coefficiente, la lettera, e l'esponente. Lo stesso è del divisore; il qual si separa dal dividendo con una linea, sacendone una spezie di frazione. In ogni divisione, come nella moltiplicazione, bisogna operar sopra i segni, i coefficienti, le lettere, e gli esponenti.

r.o Per i fegni si sheguono le regole della moltiplicazione, + diviso per + dà +; - diviso per - dà +; + diviso per - dà -; e - diviso per

+ dà ---

2.0 I coefficienti si dividono come nell'aritmetica or-

3.0 Tolgonsi le lettere che son comuni al dividendo e al divisore; si mettono l'altre nella frazione, che forma il quoziente, quelle del dividendo nel numeratore, e quelle del divisore nel denominatore.

4.0 Quando la stessa lettera trovasi nel dividendo e nel divisore con esponenti diversi, si cancella l'esponense minore colla sua lettera corrispondente, e si mette la lor differenza invece dell'esponente maggiore.

5.0 Quando la stessa lettera trovasi nel dividendo e nel divisore collo stesso esponente, si cancella del tutto e la lettera e l'esponente da una parte e dall'altra. Non si mette nemmen l'unità in lot vece, se non quando non vi sono altre lettere ne'termini, che devono formare il quoziente.

Esempj Primo.

Dividendo
$$+ \frac{6}{2} \frac{a^4}{a^2} \frac{b}{b} \frac{m}{f}$$
 Quoziente $\frac{3}{2} \frac{a^2}{f} \frac{m}{f}$

Secondo.

Divisore
$$\frac{4}{12} \frac{a^3}{a^3} \frac{b}{r} \frac{f}{f}$$
 Quoziente + $\frac{b}{3} \frac{f}{r} f$
Terzo.

Dividendo
$$\frac{+8}{b_1} \frac{b_2}{d_1} \frac{d_1}{d_1}$$
 Quoziente $-4b_1$

Quarto .

Dividendo - 8 b 3 d f Quoziente 1 261 m2 n2 Quoziente 1 mn Divifore + 26; m2 n2

La prova che queste operazioni sono ben satte si è; che in questi 4 diversi esempli si avrà il dividendo, se

si moltiplica il divisore pel quoziente.

6. Per dividere una grandezza complessa per un'altra complessa, bisogna applicare ad ogni termine le regole della divisione delle grandezze incomplesse.

Esempio .

Della Composizione delle Potenze Algebraiche.

1.0 L'esponente della prima potenza è 1; quello della seconda è 2, quello della terza è 3 ec. Quindi a: è una quantità del primo, az del secondo, as del terzo

grado ec.

2.º Per innalzare una quantità a una potenza data; bisogna moltiplicatla per sestessa tante volte meno una, quante unità contiene l'esponente della potenza. Per innalzare 6 al suo quadrato, ch'è la sua seconda potenza, bisogna moltiplicarla una volta, per elevarla alla terza potenza, o al suo cubo, bisogna moltiplicarla due volre per sestessa ec. Infatti b x b da il quadrato di b, e b × b × b dà il suo cubo.

2. Quando la grandezza che si vuol innalzare a una potenza qualunque, ha un esponente diverso dalla unità, bisogna moltiplicare questo esponente per quello della potenza richiesta. Così la seconda potenza di 6: sa-

rà b: × = = 60

4.0 Le stesse regole si osservano quando trattasi di elevare una grandezza composta ad alcuna delle sue porenze. Infatti per avere il quadrato di a + b, bi-Togna moltiplicare a + b per a + b fecondo le regole ordinarie; per aver il suo cubo, bisogna moltiplicare secondo le stesse regole il quadrato di a + b per a + b. Quindi il quadrato di a + b, è a a + 2 a b +abb; e il suo cubo as +3 a a b +3 a b +4 .

Da questo ne siegue evidentemente, che il quadrato di un binomio qualunque a + b, è composto del quadrato del primo termine, + del quadrato del secondo permine, + del prodotto del doppio del primo termi-

ne per il secondo.

Ne siegue inoltre che il cubo di un binomio qualunque 4 + 6, è composto del cubo del primo termine, 1del cubo del secondo termine, + di due prodotti, le un de' quali è composto di tre volte il quadrato del primo termine moltiplicato per il secondo, e l'altro di tre volte il quadrato del secondo termine moltiplicato per il primo.

5.0 Per innalzare una quantità algebraica qualunque ad una potenza qualunque m, le si dà m per esponen-

te. Così a è a elevato alla potenza frazionaria n; a — m è a elevato alla potenza negativa — m; finalmente a è a elevato alla potenza o. Vedremo

trappoco, che a = V a ; che a = m = a m; che a = I.

6.0 Per innalzare am alla potenza n, bisogna moltiplicar l'esponenze m per l'esponenze n; dunque am è am innalzato alla potenza n.

Della scomposizione delle Potenze Algebraiche.

Scomporte una potenza algebraica è estrarne la radice quadrate, cubica ec. Questa estrazione è sondata sopra i seguenti principi.

r.o Quando la quantità ha un coefficiente, bisogna estrarne la radice richiesta, secondo le regole dell'arit-

metica volgare.

2. Bisogna dividere l'esponente di questa quantità per 2, 3, 4 ec. secondo che ricercasi la radice quadrata, cubica, quarta ec.

Esempio.

La radice quadrata di 25 as bi & 5 as b == 5 4.

La radice quadrata di a, ovvero a è a. Ma la radice quadrata di a: è v a: ; dunque a = v a: ; dunque in generale, una quantità qualunque elevata ad una potenza frazionaria non è altro, che la radice

A R'I

di una porenza il cui esponente è il numeratore della frazione, e il denominatore è l'esponente della radice.

La radice cubica di 27 a b è 3 a b = 3 a b = 3 a b.

La radice cubica di $a^2 \in a^3 \implies \sqrt{a^2}$; quella di $a^m \in a^3 \implies \sqrt{a^m}$; la radice n della grandezza a elevata alla potenza $m \in a^2 \implies \sqrt{a^m}$; finalmente la radice cubica di $a^3 \in a^2 \implies \sqrt{a^2}$.

· ÓSSERVAZIONE.

Non è difficile estrarre la radice quadrata, o cubica da un quadrato o da un cubo perfetto la cui radice non è che un binomio. Per aver la radice quadrata del quadrato perfetto aa + 2 ab + bb, io estraggo la radice quadrata dal monomio aa e dal monomio b, e da una parte ho la lettera a, e dall'altra la lettera b, le quali formeranno i due termini della radice ch' io cerco. Lo stato della questione mi determinerà a mettere + a + b, ovvero - a - b; imperciocchè non bisogna scordarsi, che + a + b × + a + b dà per prodotto aa + 2ab + bb, e che -a - b× - a - b da lo stesso prodotto. Così parimenti fe fosse duopo estrarre la radice quadrata dal quadrato perfetto aa - 2 ab + bb, lo stato della questione mi determinerebbe a prendere per radice + a - b, ovvero - a + b.

Per aver la radice cubica del cubo perfetto a + 3 abb + 3 abb + b; , io estraggo la radice cubica dal monomio a; e quella del monomio b; , ed ho + a + b per la radice richiesta. Infatti il cubo di a + b è a; + 3 aab + bbb + b; . Per la stessa ragione — a b sarà la radice cubica del cubo perfetto — a; 2 aab — 2 abb — b; .

Se il polinomio proposto fosse un quadrato, o un cubo impersetto; la sua radice sarebbe lo stesso polinomio affetto di un segno radicale, o di un esponente frazionario. Così la radice quadrata di as + 66 è

 $\sqrt[3]{aa + bb}$, ovvero aa + bb = 2, ovvero (aa + bb) 2; la sua radice cubica $e \sqrt[3]{aa + bb}$, ovvero $4a + ab^2$, ovvero (aa + bb) = 3.

Del culcolo delle Porenze per mezzo dei loro esponenti.

1.0 Per aggiungere due quantità composte delle stesse lettere, ma affette di esponenti diversi, bisogna unir-le coi loro segni. Così ai + a è una somma composta del cubo di a, e del quadrato di a.

2.0 Per sottraria bisogna mutar il segno di quella, she dev' esser sottratta. V. g. a: — a² dinota, che si è sottratto + a² da + a: . Per la stessa ragione b: + b² dinoterà, che si è sottratto — b² da + b: .

3.º Per moltiplicarle bisogna sommare i soro esponenti. V. g. Se si ha da moltiplicare a: per a², io scrivo a: + 2 == as. Così am + n è il prodotto di am per an; finalmente am è il prodotto di a == m per a²m, poichè a²m == m == a²m.

OSSERVAZIONE:

Il moltiplicando è sempre eguale al prodotto diviso per il moltiplicatore; dunque a — m = a^{2m}. Ma

a^{2m} = a^m; dunque a — m = a^m; dunque in generale una quantità elevata ad una potenza, il cui esponente è un numero intero negativo, non è altro che l'unità divisa per la potenza positiva di quel-

la quantità. Quindi a ____ 2 ___ a 2.

Ne siegue inoltre dalla regola esposta num. 3., che a: è il prodotto di a: per no. Infatti ao M a: _____ ao ___ ; dunque ao è un moltiplicatore, che non accrèsce nè diminuisce il moltiplicando, il che non conviene che all' unità; dunque ao ____ 1: dunque in generale una quantità qualunque elevata alla potenza zero, non è altro che l'unità.

4.0 Per dividere 2 quantite, che hanno le Resse let-

pere, e diversi esponenti, bisogna sottrarre l'esponente. del divisore da quello del dividendo. Così az è il quoziente di 45 diviso per a; poiche as ___ 1 __ a2.

ç.º Per elevare una quantità affetta di un esponente ad una potenza qualunque, bisogna moltiplicare l'esponente della quantità per l'espanente della potenza. V. g. am non è altro che am elevate alla potenza p.

6.0 Per estrarre una radice qualunque da una quantità affetta d' un esponente, bisogna dividere l'esponenze della quantità per l'esponente della radice. Quindi

a: non è altro, che am, da cui è estratta la radice q. Questa lettera dinota una radice qualunque.

Del calçolo delle radicali.

Se a avranno da sommare, sottrarre, moltiplicare,

dividere due radicali, sarà ben fatto cominciare dal liberarle dal segno radicale, dando loro un esponente frazionario. Fatta questa operazione si osserveranno le Resse regole dell'articolo precedente. Sian, per e/empio, date le due radicali V as e Vias; prima di far In di esse nessuna operazione io so V 45 = 45; e Va a , come si è notato nell'articolo della. scomposizione delle patenze. Ciò supposto io veggo in un' occhiata che a: + a: è la fomma delle radicali proposte; la lor differenza è a - a; il lor prodette a2 + 3; il lor quoziente a2 - 3. Si troverà questa materia trattata più disfusamente negli Elementi di Matematica del Sig. Abate de la Caille pag. 66, 67, 68, 69, e nel suo Commentario degli stessi Elementi intitolato: La Guida de' giovani Matematici sopra le Lezioni del Sig. Abate de la Caille pag. 18, 19, 20, 21, 22. Trattasi ora di applicare all'analisi le cognizioni elementari da noi esposte dell' Aritmetica Algebraica . ARITMETICA ALGEBRAICA applicata all' ana-

lis. Per applicare facilmente all'Analisi l'Aritmetica.

49

Algebraica, bisogna porre alcuni principi, su de' quasili sono sondate le regole, che sogliono usarsi nella soluzione de' Problemi. Questi principi sono sette.

1.0 Per equazione s'intende due espressioni diverse della stessa quantità: come quando si dice 8 + 2 ===

12 --- 2.

2.0 Una equazione del primo, secondo, terzo grado ec. è quella dove l'ignota è innalzata alla primo.

seconda, o terza potenza ec.

equazione, vuol dire maheggiar in maniera questa equazione, ficche l' ignora trovisi sola in un membro, e tutte le note nell' altro.

4.0 Proporre un Problema, vuol dir, dimandare, che si trovi il valore di una o di più ignore, atteso il

rapporto che hanno con certe quantità note.

5,0 Risolvere un problema possibile, è trovar il valore di tutte le ignote proposte.

6.0 Risolvere un problema impossibile, è dimostrare

che i rapporti dati implicano contraddizione.

7.0 Ogni Problema possibile è, o determinato, o indeterminato, val dire, è suscettibile di una o di più soluzioni. Il problema è determinato, quando il numero delle equazioni date è eguale a quello delle quantità richieste; è poi indeterminato, quando il numero delle quantità richieste supera quello dell' equazioni date. Da questi principi si deducono le regole seguenti.

Regola 1. Abbiate una spezie di registro, nel quale esprimerete le quantità note del vostro problema colle prime lettere dell'alsabetto, e le quantità ignote coll'

ulzime .

Regola 2. Concepite bene lo stato della questione, e per coglierlo con più certezza, esaminate attentamente quali siano le condizioni del problema, quante quantità note ci sono, e quante ignote; osservate sopratutto se il problema è determinato o indeterminato. Nell' ultimo caso, non vi servite delle regole seguenti, se non dopo di aver dato ad alcuna delle ignote un certo valore, i cui limiti saranno sissati dallo stato idella questione.

Regola 3. Esprimete in lettere il vostro problema col-

la maggior precisione possibile.

Regola 4. Meditate fulle condizioni del vostro problema, e sormate poi diverse equazioni, delle quali Tomo I. D le stelle condizioni saranno appunto la materia; queste equazioni vi somministreranno delle nuove espressioni delle vostre quantità ignote, che voi trasserirete nel registro per servirvene all'uopo.

Regola 5. Arrivato che sarete a non aver che una fola ignota, proccurate allora di formar una equazione, che comprenda o tutte; o almen una delle principali condizioni del vostro problema. Riducere poi questa equazione ai termini più semplici mediante l'addizione, la sottrazione, la moltiplicazione, la divisione, la estrazione delle radici ec. Mettete finalmente l' ignoté sole da una parte col segno + e tutte l'altre note nell'altro membro coi loro segni corrispondenti; e il vostro problema sarà risolto.

Supponghiamo v. g. che la equazione – contenga tutte le condizioni del problema proposto; ecco in qual maniera convien maneggiarla, per mettere da una parte l'ignota x, e dal altra le note

1.0 Riducete a uno stesso denominatore le due frazioni, che formano questa equazione, voi avre-- 21 x --- 55 --- 25 x

2.º Cancellate il denominatore di queste due frazioni, vi resterà 7 a - 21 x = 5 b - 25x. Eccone la - 10 --- 50 -io potrei assicuraprova : fe -

re che 40 — 10 === 50 — 20 : così parimen-

21 x - 5 b - 25 x avrò evidentemente

74 - 21 x = 5b - 25x; dunque in generale; quando una equazione è composta di due frazioni ridotte a una stessa denominazione, si può, senza togliere l'eguaglianza, cancellare da una parte, e dall'altra il denominatore comune.

3.0 Nella equazione 7a - 21 x = 5 b - 25 x aggiungete 21 x da una parte e dall'altra, e avrete $7a \longrightarrow 21x \rightarrow 21x \longrightarrow 5b \longrightarrow 25x \rightarrow 21x$; il che dà

per

per la riduzione 7 a = 5 b - 4 x; dunque si può senza distruggere l'eguaglianza cancellare due quantità eguali, che si trovano ne' due membri della equazione.

4.0 Nella equazione 7 a == 5 b -- 4 x; aggiungete 4x da una parte è dall'altra; voi avrete 7 a + ax === 5b - 4x + ax, e per la riduzione 7a + 4x === 36; dunque quando 6. vuol far syanire da un membro di una equazione una quantità, che ha il segno -, fi dee trasportarla nell'altro membro col segno +.

5.0 Nella equazione 7 a + 4 a x == 5 b, togliete da una parte e dall'altra 7 a; avrete 7 a - 7a -4x == 5b - 7a; e per riduzione 4x == 5b -7 a; dunque quando si vuol fare svantre da un membro d'una equazione una quantità; che ha il segno +si dee trasportarla nell' altro membro, col segno ---.

6.0 Nella equazione 4 * === 5 b == 7 a, dividete l'

4x - 5b - 7a uno e l'altro membro per 4, voi avrete

e per riduzione * _____ 56 ___ 74; dunque volendo fare (vanire un coefficiente si dee caucellare dal luogo dov' è, e dividere gli altri termini per lo Resse coeffi-- 3 x -- 6 -- 5 x

ciente . L' equazione data -

diventa dunque dopo essere stata maneggiata secondo le regole $x = \frac{5b - 7a}{4}$. Ma $a \in b$ sono supposte

quantità note, dunque merce di queste operazioni * paísò dallo stato d'incognita a quello di nota.

7.0 Se aveste avuto per equazione - = c+b, avreste avuto, moltiplicando per 4 i due membri del-* = 4 a + 4b: dunque si sa svanire il denominatore di una frazione, cancellandolo dal luogo dov' è, e mettendolo in tutti gli altri, dove non è.

8.º Finalmente la estrazione della radice quadrata

vi cangerà l'equazione $xx \longrightarrow 4a \rightarrow 4b$ in questa $x \longrightarrow \sqrt{4a + 4b}$, essendo eyidente che le due radici di due quantità eguali devono esser eguali tra loro.

Regola 6. Se il membro della equazione dove si trova l'ignota non è un quadrato perfetto, bifogna compierlo aggiungendo a ciascun membro della vostra equazione il quadrato della metà della quantità nota che moltiplica l' incognita. Supponghiamo v. g. che siavi xx - 2 bx = a; io compirò il quadrato imperfetto xx -- 2 bx aggiungendovi il quadrato della metà della quantità nota 2 b, il quale moltiplica la quantità ignota x, e avrò xx — 2 bx + bb; = a+bb dunque $x - b = V_a + bb$; dunque x = b + $V_a + bb$; ed ecco risoluto il problema. Ma delle regole dell' Analisi avvien lo stesso come di quelle di tutte l'altre scienze; non si posseggono, se non dopo. averne fatta l'applicazione a infiniti esempli. Proponghiamone dunque alcuni, che possano servir di modello a' principianti . 1

PROBLEMAL

Un Orefice compra una massa di metallo con 378 sire, composta di 3 oncie d'oro e di 5 oncie d'argento; ne compra con 522 lire un'altra massa composta di 5 oncie d'oro e di 7 oncie d'argento. Si dimanda il valore dell'oncia d'oro, e quella dell'oncia d'argento.

Registro.
$$\begin{cases} 318 = a \\ 522 = b \end{cases}$$
Oncie d' oro $x = \frac{56 - 7a}{4} = 96$
Oncie d' argento, $y = \frac{3x}{4} = 6$

ŘÍSOLUZIONÉ.

Prima Operazione. Seconda Operazione. 5× + 79= 5x Terza Operazione. – 21 x 56 – 25× -25x 74 2610-J₂₂₂₆

Spiegazione di queste, Operazioni.

evidentemente del primo grado, poichè nella equazione principale 4 3x b 5x cipale 4, se cipale 4, se cipale 5, se cipale 5

l'ignota x non è innalzata, che alla prima potenza.

2.º Lo stesso problema è nella classe di quelli, che chiamasi determinati, perchè contiene due note e due ignote.

3.° La prima condizione del problema mi ha dato la equazione 3x + fy a, la quale maneggiata secondo il metodo indicato nella Regola quinta, mi diede per primo valore d'y la frazione

4.º La feconda condizione del problema mi fece formare la feconda equazione 5x - 7y - 6; e questa equazio-

ne mi ha dato pel fecondo valore d' y la frazio...

b — 5*
ne — - 5*

5.0 Del primo e del fecondo valore d' y io ho formato la equazione principale

ch'è stata maneggiata nella spiegazione della quinta Regola dell' Analisi; e ho trovato x

6. Subitoche mi son fatto noto il valore d'x, mi si offeri quasi da se il valore d'y, perche y

per la terza equazione della prima operazione.

7.º Ciò, che prova infatti che nella prima massa di metallo l'oncia d'oro costò all'oresice 96 lb, e l'oncia d'argento 6 lb, si è; che 288 lb, valore di tre oncie d'oro -> 30 lb valore di cinque oncie d'argen-

to _____ 318 ____ prezzo sborsato dall' Orefice.

Così nella massa seconda di metallo, 480 lb, valore di 5 oncie d'oro + 42 lb, valore delle 7 oncie d'argento _____ 522 lb, prezzo sborsato dall' Orefice.

PROBLEMA II.

Trovar 3 numeri, la cui somma sia 105, e che abbiano tra loro una stessa disferenza, val dire che siano in proporzione aritmetica.

Primo numero u arbitrario 5

Registro.

Secondo numero x 35

Terzo numero y 2x 365,

Prima Operazione.

 $\begin{array}{c} u + x \rightarrow y = a \\ u = x \rightarrow u = y \end{array}$

Seconda Operazione

$$\begin{array}{c} u \cdot a : x \cdot y \\ u + y = 2x \\ y = 2x - 4 \end{array}$$

Terza Operazione.



Quarta Operazione.

Poiche questo problema del primo grado contiene due note, e tre ignote, egli è indeterminato; quindi ho supposto, che
la quantità arbitraria u valesse
5. Fatta la qual supposizione,
io la discorro così.

1.º Tutte le parti prese infieme sono eguali al tutto; dunque u + x + y == a; dunque x == a u - y, primo valore di x.

2.º Le tre ignote u, x, y,

fon per ipotesi in proporzione aritmetica continua; dunque y = 2x; dunque x = 2x = u. primo valore d'y.

3.º Io ripiglio la equazione del n. 1, x = a = a = y, io sostituisco alla quantità y il suo valore del num. 2; ed ho x = a = u = 2x = u; la qual equazione maneggiata secondo le offervazioni della regela quinta mi ha dato x =

4° y = 2x - u, num. 2 dunque y = 70 - 5 = 65.

Prova.

5 + 35 + 65 = 105.

\$\frac{4}{5} \cdot \frac{7}{3} \cdot \frac{7

PROBLEMA III.

Trovar tre numeri in proporzione geometrica continua, de'quali la fomma degli estremi sia 156, e il medio 72,

Registro . $\begin{cases} 156 = 3 \\ 72 = 6 \end{cases}$

Primo numero x = = 4 + V = 40 = 108.

Secondo numero b.
Terzo numero y = a - x = 48

Pri-

Prima Operazione.

$$x \rightarrow y = a$$
.
 $y = a = x$.

Seconda Operazione.

$$x = \frac{1}{2}a + Va = \frac{1}{4}aa - bb$$

$$x = 78 + \sqrt{900}$$

 $x = 78 \pm 30 \pm 108$

Terza Operazione .

$$y = a - x$$

$$y = 156 - 108$$

5.9 Io opero secondo le regole ordinarie sopra la equazione $xx - ax + \frac{1}{a}ax = \frac{1}{4}aa - bb$; e trovo sinalmente $x = \frac{1}{2}a + \sqrt{aa - bb}$; in questa maniera x passa dallo stato d'ignota a quello di cognita.

6.º Conosciuto il valore d'x, y = a = x lo è altresì.

Prova,

108:72::72:48

108 + 48 156; dunque il problema è risolto.

Spiegazione.

1. Il problema proposto è un problema del secondo grado, perchè l'incognita x è elevata al quadrato; e poi problema determinato, perchè contiene due note e due ignote.

2. La prima operazione è fondata sopra questo Principio: Tutte le parti prese insieme sono eguali al tutto.

3.° La nătura della proporzione geometrica mi diede la equazione, bb ax - xx, la quale per la regola quinta, diventa, xx -

ax = bb.

4.° xx - ax è un quadrato imperfetto, il qual si

to imperfetto, il qual si compie aggiungendovi da una parte e dall' altra 1

laa, val dire il quadran della metà della nota che mortiplica l'ignota x per la regela festa.

OSSERVAZIONE.

Non è possibile dare con più estensione l'Articolo dell'Analisi in un Dizionario portatile; quelli che vorranno veder la materia trattata più dissusamenre, consulteranno il nostro gran Dizionario di Fisica all'Articolo Aritmetica Algebraica applicata all'Analisi; consulteranno eziandio gli Elementi di Matematica del Sig. Abate le Caille, dalla pag. 69. sino alla pag. 91: consulteranno finalmente la Guida de' Giovani Matematici nello studio degli stessi elementi, dalla p. 22.

sino alla p. 37.

ARITMETICA SUBLIME. Si dà questo nome all'Aritmetica delle grandezze infinite, o sian elleno infinitamente grandi, o siano infinitamente piccole. Questo Articolo non sarà, che una introduzione al calcolo disserenziale e integrale; di cui paleremo a suo tempo, e del quale non si può sar di meno in Fisica. Qui non vogliamo insegnare, che a ridurre, sommare, sottrarre, moltiplicare, e dividere le quantità infinitamente grandi, e le quantità infinitamente piccole. Per venirne a capo, è necessario prima di tutto piantare alcuni principi.

1.º Ogni grandezza infinita si nota col carattere ...

2.º Vi sono delle grandezze infinite di ogni ordine co, co, co, co, co sec. son tre caratteri, il primo de quali rappresenta un infinito del primo ordine, il secondo un infinito del secondo ordine, il terzo un infinito del terzo ordine ec.

3. Un infinito del fecondo ordine è infinitamente maggiore di un infinito del primo ordine, e così un infinito del terzo ordine, rispetto a un infinito del fecondo.

4.º Una quantità infinita non può esser accresciuta per l'addizione di qualunque quantità finità, nè diminuita per la sottrazione di qualsivoglia quantità finita. Quindi $\infty \to 1 \longrightarrow \infty$; e parimente $\infty \longrightarrow 2 \longrightarrow \infty$.

5.º Ogni grandezza infinitamente piccola è rappresentata da una frazione, il cui numeratore è un finito, e il

denominatore un infinito. Quindi $\frac{1}{\infty}$, $\frac{1}{\infty}$, $\frac{1}{\infty}$, $\frac{1}{\infty}$, ec. fo-

no frazioni che rappresentano delle grandezze infinitamente piccole del primo; secondo, e terzo ordine.

ARI Una grandezza infinitamente piccola è rappresentata altresì da una frazione, il cui numeratore è un infinito di un ordine inferiore a quello del denominatore. Quindi 2 rappresenta una grandezza infinitamente piccola.

6.º Un infinitamente piccolo del secondo ordine rappresenta una grandezza infinitamente più piccola di un Infinitamente piccolo del primo ordine; e così degli

altri all' infinito.

7.0 Una quantità infinitamente piccola è nulla, rispetto a una quantità finita. Quindi 1 + 1 = 1; parimenti 2 - 1 = 2. Sopra questi principi sono sondate le operazioni seguenti.

DELLA RIDUZIONE.

La Riduzione si sa nell' aritmetica sublime, come nell' Aritmetica Algebraica volgare; si aggiungono in un sol termine le grandezze simili, che sono precedute dallo stesso segno, e si cancellan del tutto o in parte quelle che son precedute da segni diversi.

Ne siegue inol-

tità infinitamen-

te grande divisa

per una quanti-

Le quantità infinitamente piccole [] si dividono come le frazioni. Dun- | tre, che una quan-

 $\frac{1}{\infty}$ diviso per $\frac{1}{\infty} = \frac{1}{1} \frac{\infty}{\infty} = \frac{1}{1}$ 2.0 $\frac{1}{60}$ diviso per $\frac{1}{60}$ = $\frac{1}{1}$ $\frac{60}{60}$ = $\frac{1}{60}$

tà infinitamente grande di un ordine superiore, 3.0 $\frac{1}{\infty}$ diviso per $\frac{1}{\infty}$ = $-\frac{\infty}{\infty}$ = ∞ il dà per quoxiente una quantità infinitamente piccola di un ordine rappre-fentato dalla differenza degli esponenti; lo stesso è di una quantità infinitamente piccola divisa per una quantità infinitamente piccola di un ordine superiore.

Ne siegue finalmente che una quantità infinitamente. grande divisa per una quantità infinitamente grande di un ordine inseriore, da per quoziente un infinito d' ordine equale alla differenza degli esponenti. Lo stesso è di una quantità infinitamente piccola divisa per una quantità infinitamente piccola d'ordine inferiore. Ecço quel che si può chiamare primi elementi del calcolo,

infinitesimale. Vedetene il progresso agli articoli Cal-

colo differenziale e integrale.

ARSENICO. E' una spezie di zolso, che d'ordinario si trova nelle miniere di rame. Questo minerale ha
una proprietà singolare. Mescolato, anche in piccolissima quantità con qualche metallo lo rende friabile, e
gli toglie la sua malleabilità. Il Sig. Grosse trovò il
segreto di separarnelo. V'aggiugne alla mescolanza un
pò di ferro; l'arsenico vi si attacca, e il primo metallo ritorna malleabile siccome prima.

ARTERIE. Le arrerie sono certi condotti cilindrici, che traggono la loro origine dall'aorta tanto ascendente, che discendente, e che sono destinati a portar il sangue dal cuore sino 'all' estremità del corpo. Gli Anatomici osservano, che son sormate da tre involucri, ch' essi chiamano tonache, e aggiungono, che son

dotate di una grand' elasticità.

ARTICO. Si dà questo nome al polo boreale, perche non è guari lontano dalla Costellazione, che gli Astronomi chiamano Arstos l'Orsa Maggiore.

ASCENDENTE. Questo aggettivo è usitatissimo in

Fisica, Eccone alcuni esempli,

1.0 Il nodo ascendente è quello de' due nodi pel quale passa un Pianeta qualunque, quando passa dalla parte meridionale della parte boreale della ssera. E' a tutti noto, che si dà il nome di nodi a' due punti, dove P orbita di un Pianeta taglia l'ecclitica.

2.0 La Latitudine ascendente di un Pianeta è la sua

latitudine settentrionale.

3.º I segni ascendenti sono l'Ariete, il Toro, i Gemelli, il Cantro, il Lione, e la Vergine; non sono ascendenti, se non per que' luoghi dove il Polo boreale è più elevato sopra l'orizonte del Polo meridionale; lo stesso è della latitudine ascendente.

4.º L' Aggettivo ascendente è anche un termine Anatomico. Diessi l'Aorta ascendente, la vena cava ascen-

dente. Cercate Aorta, e vena cava.

ASCENSIONE retta. L'arco dell'equatore intercetto tra il circolo di declinazione di una Stella qualunque, e il punto dove l'equatore concorre coll'eclittica, ch'è il primo grado del segno d'Arieta, dinota l' ascensione retta di quella stella. Cercate Stella.

ASCENSIONE obliqua. L'arco dell' ascensione obliqua di un astro è l'arco dell' equatore compreso tra il

primo punto del segno d' Ariete, e il punto dell'equatore, che nella ssera obliqua spunta nel tempo stesso che sorge l'Astro. Si computa, come l'ascensione retta, da Occidente in Oriente.

ASPRO. Il sapor aspro è il quarto de 7 sapori principali. E' indizio di molecule mal cotte. Infatti un

frutto è aspro, quando non ancora è maturo.

ASSE. Una Linea, che divide un corpo in due parti geometricamente eguali, e sopra il quale muovesi il corpo, chiamasi Asse. L'asse del mondo, l'asse della terra, e l'asse di una elissi sono i principali assi, la cui cognizione è necessaria a un Fisico. Noi ne parleremo nei loro articoli rispettivi.

ASSIOMA. Ogni verità a tutti nota chiamasi assio-

ma. Eccone i principali.

Tutto ciò ch' è compreso nell'idea chiara e distinta di una cosa, le conviene necessariamente.

E' impossibile che una cosa sia e non sia nel tempo stesso.

Il tutto e più grande di qualunque sua parte.

Due grandezze eguali ad una terza, sono eguali tra loro. Se si accrescono o si diminuiscono egualmente due grande eguali, gli avanzi sono eguali; ma se si accrescono, o si diminuiscono inegualmente, diventeranno ineguali

Le quantità doppie, triple, quadruple di quantità egua-

li, sono eguali tra loro:

Ogni effetto ha una causa.

Ne l'arte, nè la natura possone sar una cosa dal niente ec. ASTRO. Vi son degli astri, che hanno un lume proprio, come le stelle e il sole; e ve ne sono che hanno un lume rissesso, tali sono i pianeti e le comete. Degli uni e degli altri noi parleremo a lungo ne-

gli articoli rispettivi.

ASTROLOGIA. E'una scienza, che insegna a predire gli avvenimenti suturi, che son connessi col movimento degli astri. I principali sono l'ecclissi del sole, della luna, de'pianeti ec. Noi ne parleremo nell'articolo dell'Astronomia, e altrove. Quanto all'Astrologia giudiziaria ella è un ammasso di principi sallaci tratti dall'aspetto degli astri, e dalla cognizione delle pretese loro influenze, per mezzo de'quali si pretende di predire certi avvenimenti morali, e indovinare il passato. Vedi l'origine e i progressi di questa arte ridicola nel primo tomo della Storia del Cielo del Sig. Pluche.

ASTRONOMO. Si dà questo nome a quelli, che si applicano alla scienza degli Astri. I principali Astronomi sono Talete, Anassimandro, Pitagora, Metone, Eudosso, Aristotele, Archimede, Erastotene, Ipparco, Tolommeo, S. Anatosio, il Caliso Almamoun, Assono, Bacone, Maria, Regiomontano, Copernico, Apiano, Ticone, Calileo, Keplero, Clavio, Scheinero, Cassendo, Cartesso, Mersenio, Nejero, Bajero, Riccioli, Crimaldi, Hevelio, Cassini, Ugenio, Newton, Roemero, Flamssedio, Halley, Auzout, Tacquet, da Chales, Wolsto, Leibnizio, de la Hire, Bradley, Molymeaux de la Caille ec. Noi non parliamo, che degli Astronomi rapitici dalla morte; e di questi farem vedere quanto hanno contribuito ai progressi dell' Astronomia.

ASTRONOMIA. E' la scienza degli astri. Si troverà negli articoli di questo Dizionario, che cominciano dalle parole Sfera, Keplero, Copernico, Eclissi, Stelle, Pianeti, Comete, quanto v' ha di più interessante nella parte sissica dell'Astronomia; che però ci limiteremo in questo articolo a sarne conoscere i progressi. Per nonistancare il lettore, e per non sarlo ritornar più volte addietro, abbiam preserito il metodo cronologico, al

geografico.

Anno 640 avanti G. C.

Intorno a questi tempi nacque a Mileto, città d'Jonia nella Grecia il samoso Talete; ch'è riputato il primo, ch'abbia predetto l'ecclissi. Fissò egli i punti de' solstizi, e trovò in qual ragione è il diametro del sole al cerchio, che sembra descrivere intorno alla Terra.

Anno 547 avanti G. C.

Si fapeva in quel tempo, che la luna risplende in un lume riflesso; che il sole e maggior della terra; che quest'astro non è che una massa di suoco. Si costruivano delle ssere. Si delineavano degli Orologi solari. Si descrivevano delle carte geografiche. Si conosceva l'obliquità dell'eclittica. E di tutte queste cognizioni se ne professava il debito ad Anassimandro nazivo di Mileto e discepolo di Talete.

Anno 530 avanti G. C.

Pitagora insegnò intorno a quel tempo, che la Terra gira d'intorno al sole immobile nel centro del mondo.

Anno 439 avanti G. C.

În quest' anno medesimo Metone celebre Astronomo di Atene pubblico il suo samoso ciclo lunare, del quale è parlato nell'articolo Calendario al n. 6.

Anno 370 avanti G. C.

Intorno a questi tempi Eudosso di Gnido regolò l'anno solare a 365 giorni 6 ore. Questo Astronomo ebbe inoltre la gloria di determinare il tempo preciso, che impiegano i pianeti a girare periodicamente intorno al sole.

Anno 340 avanti G. C.

Intorno a questi tempi Aristotele osservo una Cometa, e una Ecclissi di Marte colla luna.

Anno 200 avanti G. E.

Fioriva allora in Siracusa il grande Archimede, che si applicò all'Astronomia quasi con una spezie di surore. Fece una ssera di vetro, i cui circoli seguivano i movimenti de' cieli con molta esattezza. Nello stesso tempo viveva Eratostene, il quale sisso la distanza dela terra dal sole, e dalla luna.

Anno 140 avanti G. C.

Ipparco; il più celebre Astronomo dell' Antichità, compose le sue Opere tra l'an. 128 e 129 avanti G. C. Egli predisse l'ecclissi; e calcolò tutte quelle, che doveano succedere del sole e della luna nello spazio di 600 anni. Numerò le stelle, e ne segnò il sito e le grandezze principali. Fece di più; s'accorse, che le stelle aveano un movimento da oriente in occidente intorno ai poli dell'ecclistica.

Anno 138 di G. C. .

In quel tempo fioriva in Alessandria Claudio Tolommeo, del cui sistema astronomico parleremo a suo luogo. Questo grand' uomo su quegli, che ordinò le stelle le più ragguardevoli, e le dispose sotto 48 costellazioni, delle quali se ne troverà sa enumerazione all'articolo Stelle.

Anno 269 di G. C.

Appunto in quest'anno su fatto Vescovo di Laodicea S. Anatolio. Trattato ch'egli compose sopra la Pasqua è una pruova incontrastabile dei gran progressi, ch'egli avea satti nell' Astronomia.

Anno 813 di G. C.

Il Califo Almamoun, Principe Maomettano, cominciò in quest' anno il suo Impero. Egli si diede all' Astronomia con tanto impegno, che si drizzarono sopra le sue offervazioni delle Tavole Astronomiche, che portano il suo nome.

Anno 1252 di G. C.

Il primo di Giugno di quest' anno monto sul trono di Leone e di Castiglia Alfonso, soprannomato l'Astronomo. Questo Principe dispenso quattrocento mila ducati per la costruzione delle Tavole Astronomiche, dette Alsonsiane. Queste Tavole suron drizzate nel 1270.

Anno 1267 di G. C.

Rogero Bacone Francescano propose in quest'anno al Papa Clemente IV. la correzione del Calendario, nel quale avea egli scoperto un errore notabilissimo. Non su eseguita, che nel 1580 sotto il Pontificato di Gregorio XIII.

Anno 1440 di G. C.

Domenico Maria, Bolognese, attese con gran calore al ristabilimento dell'Astronomia. Upiro del gusto per questa scienza al samoso Copernico, del quale ne su il precettore.

Anno 1460 di G. C.

Fioriva allora in Allemagna Giovanni Mullero; noto fotto il nome di Regiomontano: Pubblicò egli il primo dell' efemeridi per molti anni. Diede il compendio dell' Almagesto di Tolommeo, ed offervò con molta cuta la cometa del 1472.

Anno 1473 di G. C.

A³ 19 Febbrajo 1743, nacque a Thorn il celebre Nicola Copernico. Pubblicò nel 1530 il vero sistema del Cielo, di cui ne trovò il fondo negli scritti di Pitagora, e del quale noi ne abbiam renduto conto all'ar-. ticolo Copernico.

Anno 1521 di G. C.

Quest'anno è samoso per l'apparizione della Cometa, che su veduta ritornare nel 1607, nel 1682, e nel 1759. Fu osservata la prima volta da Pietro Apiano di Lipsia, Astronomo dell' Imperatore.

Anno 1546 di G. C.

A' 19 Decembre 1546 nacque Knudstrup il grande Astronomo Ticone Brahe. Fec' egli sabbricare nel suo castello di Uraniburgo un samoso Osservatorio, da cui determinò i veri luoghi di 777 stelle sisse. Fece inoltre un sistema, del quale ne renderemo conto all'articolo Ticone.

Anno 1564 di G. C.

Nacque in quest' anno appunto l'inventore de Telescopi Astronomici, il celebre Gallileo. Coll' ajuto di questo strumento scoprì li 4 Satelliti di Giove.

Anno 1571 di G. C.

A' 22 Decembre 1571. nacque a Wiel Giovanni Keplero. Le due Leggi ch' egli ha trovate, e delle quali noi abbiam renduto conto all' articolo Keplero, l'hanno fatto sopranomare il Padre dell' Astronomaia.

Anno 1582 di G. C.

In quest' anno su pubblicato il Calendario risormato per ordine di Gregorio XIII. Il P. Clavio Gesuita su quegli, ch'ebbe la principal parte in questa risorma, tanto necessaria all' Astronomia.

Anno 1582 di G. C.

Nacque in quest' anno Cristosoro Scheinero della Compagnia di Gesù. Siam debitori a questo astronomo della scoperta delle macchie solari. Vedetene la storia all' articolo Macchie solari.

Anno 1592 di G. C.

Quest'anno è celebre per la nascita di Gassendo. Egli ci lasciò nelle sue Opere Astronomiche delle osservazio-

zioni esattissime. Ci lasciò anche ne' Commentari sopra il decimo libro di Diogene Laerzio la descrizione dell' aurora boreale del 1621.

Anno 1596 di G. C.

Ecco un'altra epoca per la Fisica in generale, e per l'Astronomia in particolare; la nascita di Cartesso, il cui solo nome ne sa l'encomio. Mersenio suo intimo amico era nato alcuni anni prima.

Anno 1598 di G. C.

Sul fine del decimosesto secolo Giovanni Nepero Barone di Merchiston, s' immortalò colla invenzione de' Logaritmi. I soli Astronomi ponno comprendere il gran servigio, che questo celebre Geometra prestò alle scienze. Vedi l'articolo Logaritmi.

Intorno a questi tempi fioriva Giovanni Bajero. A questo Astronomo siam debitori della divisione delle principali stelle in 60. costellazioni. Vedi Stelle.

Celebre è altresì quest' anno per la nascita di Giambattista Riccioli della Compagnia di Gesti, noto per più Opere astronomiche, e soprattutto pel suo nuovo Almagesto, e per la sua Selenografia. Egli prese per compagno nelle sue osservazioni il P. Grimaldi della stessa Compagnia, celebre Astronomo al par di lui. Eglino accrebbero di 305 stelle il catalogo di Keplero.

Anno 1611 di G. C.

A' 28 Gennajo 1611 di G. C. nacque il Danzica l' istancabile Astronomo Hevelio. Egli calcolò le posizioni di 1553 stelle fisse. Scoprì il primo una spezie di librazione nel moto della luna, e fece fugli altri pianeti parecchie osservazioni importanti, che si trovano nelle sue Opere.

Anno 1625 di G. C.

Il grande Astronomo Domenico Cassini nacque nel-Contea di Nizza, agli 8. di Giugno 1625. La principale scoperta, ch'egli abbia fatta, è quella de' 4 Sarelliti di Saturno. Egli osservò parecchie comete, particolarmente quella del 1682, della quale ne predisse il ritorno nel 1759, e l'avvenimento comprovò quanto ficuri fossero i principi, a' quali appoggiò egli la sua predizione. An-

Tomo L

Anno 1629 di G. C.

L' Olanda non ebbe che invidiare alla Contea di Nizza; alli 14 Aprile 1629 vide nascere nel suo seno Ugenio; il quale scoprì il primo l'annello di Saturno, e il quarto Satellite di questo pianeta. Inventò i penduli astronomici, e persezionò i Telescopi diotrici.

'Anno 1642 di G. C.

Naque in quest' anno a Vosstrope in Inghisterra il più celebre tra tutti i dotti; che siano stati al mondo, l'immortale Newton. Si vedrà in tutto il corso di quest' Opera, quanto abbia egli contribuito a mettere l'astronomia nello stato brillante in cui la veggiamo oggistì.

Anno 1644 di G. C.

Olao Roemero, il quale nacque ad Arhus nella Danimarca li 25 Settembre 1644, c' insegnò, che il Lume del Sole scorre ogni minuto intorno a quattro milioni di leghe. Consultate l'articolo della Lege.

Anno 1646 di G. C.

Flamstedio Autore di un catalogo Astronomico di 3000 stelle, nacque a Derby in Inghilterta alli 19 Agosto 1646.

Anno 1656 di G. C.

L'Inghilterra produsse anche agli 8 di Novembre del 1656 un celebre Astronomo, Edmondo Halley. Egli ha determinata la posizione di 373 stelle australi, e le orbite di 24 comete.

Anno 1666 di G. C.

Il Sig. Auzout, uno de' primi Membri dell' Accade; mia Reale delle Scienze di Parigi, fece quest'anno la scoperta del Micrometro, Strumento, che ha tanto contribuito alla persezione dell' Astronomia. Alcuni pretendono, che questa invenzione è comune alli SS. Auzout e Picard.

Anno 1669 di G. C.

In quest'anno s' impresse in Anversa l'eccellente Astronomia del P. Tacquet Gesuita.

Anno 1680 di G. C.

La miglior edizione del corso di Matematica del P. de Chales Gesuita comparve in quest'anno. Si sa quanto questa preziosa raccolta ha contribuito al progresso dell'Astronomia. Questa su l'opera più compiuta in questo genere sino nel 1713; che comparvero i due primi volumi del corso di Matematica di Wolsio, la cui miglior edizione è in cinque volumi in 4.0

Anno 1683 di G. C.

L'efstenza della luce zodiacale su comprovata in quest' anno dal Sig. Cassini. Vedi Luce zodiacale.

Anno 1684 di G. C.

Leibnizio pubblico quello anno negli Atti di Liplia le regole del calcolo differenziale; di cui gli Astronomi, che non s'applicano alle pure osservazioni, fanno un si grand'uso. Vedi Calcolo differenziale.

Anno 1702 di G. C.

In quest' anno il Sig: de la Hire diede al Pubblico le sue tavole Astronomiche. Noi siam debitori eziandio à questo dotto della continuazione della famosa Meridiana cominciata dal Sig. Picard.

Anno 1713 di G. C.

Alli 15 del mesè di Marzo dell'anno 1713, nacque à Rumigni, città vicino a Rheims, Nicola Luigi de la Caille, uno de' più famosi Astronomi di Europa, nel secolo sorse più secondo di ogni altro in valent'uomini di questo genere. Se la parte meridionale del Cielo ci è di presente si nota, quanto che la sua parte settentrionale, noi ne siam debitori a questo infaticabile Astronomo. Egli osservò al Capo di buona Speranza più di dieci mila stelle, la maggior parte a noi ignote. Quivi si accorse, che i circoli paralleli boreali non erano esattamente eguali a i circoli parallesi metidionali corrispondenti; e finalmente fisto le parallassi della Luna, del Sole, di Marte, e di Venere. Le Opere, ch' egli ha date per la perfezione dell'Aftronomia sono: Lezioni elementari di Astronomia geometrita e fisica. Tavola delle tifrazioni. Tavola del Sole. Aftronomiz fundamenta. Czlum australe stelliserum.

Delle Esemeridi con un bellissimo discorso sopra i progressi, che sece l'Astronomia da trent' anni a que-

sta parte.

Questo grand'uomo ha composto parecchie altre Opere Fisico Matematiche, del quale non ci è quì permesso di farne la enumerazione. Che disgrazia pel mondo dotto, che la morte lo abbia rapito in età di 49 anni.

Anno 1722 di G. C.

Alli 19 Ottobre 1726 apparve la più famosa aurora boreale di cui si faccia menzione nelle Storie. Il Sigde Mairan se n'è servito per dimostrare, che l'atmosfera terrestre ha più di 266 leghe di altezza.

Anno 1727 di G. C.

In quest' anno Bradley e Molyneux scoprirono la caufa fisica dell'aberrazione delle stelle sisse. Vedete la spiegazione di questo senomeno in sine dell'articolo delle Stelle fisse.

Anno 1734 di G. C.

In quest' anno partirono per ordine di Luigi XV. per il Nord li Signori de Maupertuis Clairaut, le Camus, le Monier, l'Abate Outhier, e Celsio, e per il Peron i Signori Bouguer, de la Condamine, e Godin. Le operazioni, ch'eglino han fatte in queste due parti di mondo dimostrano evidentemente, che la terra è una sferoide schiacciata verso i poli, ed elevata verso l'equatore. Vedetene la dimostrazione nell'articolo della Figura della terra.

Anne 1748.

Il Sig. Bouguer pubblicò in quest'anno nelle Memorie dell' Accademia delle Scienze di Parigi la maniera di costruire il Micrometro obbiettivo. Solamente cinque anni dopo gl' Inglesi lo applicarono al Telescopio di Newton. Vedi l'articolo Micrometro obbiettivo.

Anno 1749.

Il Sig. Dollond, celebre Ottico di Londra, trovò in quest' anno i cannocchiali acromatici. Questo strumento maraviglioso non comparve, che alcuni anni dopo in tutta la sua persezione. Vedete Cannocchiali Acromatici.

Anno 1759.

Non si può rivocare più in dubbio, che le comete non siano veri pianeti, che girano periodicamente d' intorno al Sole. Quella che apparve nel mese di Aprile 1759, n'è una prova senza replica. Leggete l'articolo Comete.

Anno 1761.

Finalmente le longitudini sul mare sono state trovate in quest' anno dal Sig. Harrizon famoso Orologiere di Londra. Vedi Longitudini sul mare. Tali furono i progressi dell' Astronomia. Questo articolo sarebbe stato più lungo, se non ci fossimo prescritta una Legge di non far l'encomio, se non degli astronomi rapitici dalla morte.

ACQUA FORTE. E' una mescolanza di spiriti di nitro, e di spiriti di vitriolo, estratti per via di distillazione. Si fa uso di questo liquore acido e corrosivo per istemprare quasi tutti i metalli; l'oro e il metallo dell' India noto sotto il nome di Platina, sono i due soli, che le resistono; il lor dissolvente è l'acqua regale, ch'è composta di spiriti di sale, e di spiriti di nitro. Siccome questi due ultimi metalli hanno de' pori molto più piccioli degli altri, così cred'io potersi affermare senza timor d'ingannarsi, che l'acqua regale sia composta di particelle molto più sciolte dell'acqua forte.

ACQUA. L'acqua elementare è un fluido insipido, trasparente, senza colore, senza odore, che penetra pei pori della maggior parte de' corpi, ed estingue le materie infiammate. Qual sia la cagion sissica della fluidità dell'acqua; perchè si converta ella in diaccio; come cagioni le pioggie, le grandini, la neve ec. come ci venga dal sen della terra: son queste altrettante questioni dilettevoli, delle quali noi ne abbiam dato la soluzione negli articoli: Fluidità, diaccio, meteori ac-

quee, e Origine de' Fonti.

Contuttociò ad onta di questo noi ci crediamo obbli-

gati di rispondere alle questioni seguenti.

Prima questione. Qual è la più pura di tutte le acque? Risoluzione. Senza contraddizione è l'acqua piovana. Distillata questa dalla natura stessa, e raccolta poi in vasi mondi, non può ella avere parti eterogenee, E

se non quelle che contrasse passando per l'atmossera. Noi non parliamo qui dell'acqua piovana, che passa pei tetti e pes le grondaje; che questa è men pura dell'acqua di una gran parte de'fonti.

Seconda Questione. Come si può egli conoscere se un'

acqua è pregna di particelle eterogenee?

Risoluzione. Nell' acque, che per l'insussione di noci di galla diventano rosse, o brune, o di un violetto oscuro, c'è del serro o del vitriuolo. Ogni acqua, che diventa lattiginosa, ovver turchiniccia mescendovi dell' olio di tartaro, è un'acqua pregna di qualche materia salina, ovver terrestre.

Terza Questione. Qual è la forza dell' acqua ?

Risoluzione. La forza dell'acqua, come quella di ogni altro corpo, si conosce moltiplicando la massa per la celerità. Un piè cubico d'acqua pesa almeno 70. libbre. Non si dia a questo piede, che dieci gradi di celerità; avrà 700. gradi di forza. Che stragi non sarà dunque un grosso torrente, le cui acque precipitano con impeto dal giogo di un'alta montagna? V'è egli nulla al piano, che possa resistere alla sua azione?

Quarta Questione. L'acqua è ella dotata di compres-

sibilità?

Risologione. Boyle e il Baron di Verulamio pretendono di aver nell'acqua scoperto dei segni sensibili di compressibilità. Il che tanto meno mi sorprende, quanto m'è evidente, aver ella della elasticità. Infatti gittate una piccola pietra piana in maniera, sicchè rada ella, e vada ssiorando la superfizie dell'acqua; voi la vedrete saltellare, e questo giuoco continuerà sinattantochè la pietra avendo perduta tutto il suo moto orizzontale per la resistenza dell'aria sempre mista di molsi vapori, s'immerge nell'acqua in sorza di sua gravità. Questo trastullo, che i ragazzi si proccurano in riva de'siumi, ci prova, che l'acqua non è spoglia di elasticità, e in conseguenza di compressibilità.

ATEI. Sono empi che negano la esistenza dell' Ente supremo. Noi gli abbiamo attaccari direttamente nell'articolo, il qual comincia dalla parola Dio. In esso abbiam dimostrato, che la dissolutezza e la stupidezza sono le sole sonti, che hanno prodotto l'Ateismo.

ATLANTE. Si dà il nome di Atlante terrestre a una collezione di Carte Geografiche di tutte se parti note del mondo. Questa maniera di parlare ebbe origine da

aue-

71

questo, perchè sembra che le carte portino il mondo in quella guisa che la ssera, di cui Atlante è risguardato come il primo inventore, par che lo porti. L'Atlante di Blaeu è stato per lungo tempo stimatissimo. Egli è inferiore d'assai a quelli de Signori Janson e de P Isle ec. de quali ci serviamo al presente.

Chiamasi Atlante celesse una collezione di Carte, che danno la posizione delle stelle. L'Atlante di Flamstedio ha fatto cader tutti quelli, ch' erano stati fatti pri-

ma di lui.

ATMOSFERA. Certe particelle sottilissime, dalle quali un corpo è circondato, formano la sua atmossera; tali sono i corpuscoli magnetici, che circondano un pezzo di calamita; tali pur sono le particelle odorifere, che vengono a infinuarsi nell'organo dell'odorato, anche allora, che siamo lontanissimi da certe erbe e da certi fiori. Pochi corpi in Fisica ci son noti, i quali non siano circondati da un'atmossera più o meno estesa, e più o meno sensibile; quelli però la cui atmossera c'interessa più degli altri, sono il Sole e la Terra; che però crediamo di dover trattare questa ma-

teria in due articoli particolari.

ATMOSFERA SOLARE. Il Sole è circondato da un' atmosfera, che c'illumina, poiche ella è l'occasion fisica della luce zodiacale. Se poi la materia dell'atmosfera solare sia luminosa di sua natura; ovver perche essendo infiammabilissima, sia ella infiammata attualmente dai raggi del sole; o perche finalmente consistendo in certe particelle molto più crasse di quelle della luce, le rifletta verso di noi: son questi altrettanti punti di Fisica, il cui rischiaramento non ci par necessario, quand' anche ci paresse possibile. Il Sig. de Mairan si ferma al terzo di questi pareri; si può dunque senza timore di abbaglio, tener dietro a quest'ottima guida. Il certo si è, che quando le particelle dell' atmosfera solare non son lontane dalla terra 60000 leghe incirca, sono più attratte dalla terra, che dal sole, e per conseguenza devono cadere nell'atmosfera terreftre. Questa regola è fondata sulla dimostrazione di Newton, il quale ha trovato, che la forza attrattiva del sole non era, che dugenvensette mila cinquecento dodici volte più grande di quella della terra. Quel che v'è ancor di più certo si è, che l'atmosfera folare è, or più, or mono estela; spesso si estende sino E 4

*

a tranta e più milioni di leghe di là dal sole. Ne punto ci sorprendano questi cangiamenti; egli è probabile, che nell' atmossera solare regni di quando in quando una sermentazione maravigliosa, un bollimento prodigioso, che dee sollevare, e staccare l'una dall'altra le particelle ond' ella è composta, e per conseguenza devono accrescere il suo volume di molti milioni di leghe. E'anche probabile, che le comete, le quali nel loro perielio passano nell'atmossera solare, attraggano, secondo le leggi della gravitazione scambievole, una parte di quest' atmossera, di cui sormassi quella, ch'è detta coda, barba, o chioma delle comete: Tutte queste cause sische unite ad altre infinite, che ci sono ignote, debbono produrre de' gran cangiamenti nell'atmossera solare.

ATMOSFERA TERRESTRE. Per atmosfera terrestre intendono i Fisici tutto il fluido, che circonda il nostro globo, che pesa sopra la sua superfizie, e ché partecipa di tutti i movimenti, che i Copernicani danno alla Terra, voglio dire del moto diurno sopra il suo asse, e del moto annuo intorno al sole. Si sbagliò altamente, quando si fissò l'altezza dell' atmosfera a venti leghe. Egli è certo, che la materia delle aurore boreali trovasi nell' atmosfera terrestre; è inoltre certo che la famosa aurora boreale delli 10 Ottobre 1726, su scoperta nel tempo stesso a Varsavia, a Mosca, a Peterburgo, a Roma, a Parigi, a Napoli, a Madrid, a Lisbona, a Cadice; questo fenomeno era dunque elevato più di venti leghe sopra la superfizie della terra; senza di che non sarebbe stato veduto nella stessa ora in tante città diverse, e tanto rimote l' una dall'altra, come lo sono le accennate. Il Sig. de Mairan colloca quest' aurora boreale 266 leghe incirca fopra la superfizie della terra; nè azzardata vuol dirsi la sua proposizione, perch'ella è sondata sulle operazioni più semplici della Trigonometria; e queste operazioni sono elleno stesse fondate sulla parallassi di questo fenomeno, che apparve a Parigi elevato da 27 gradi sopra l'Orizzonte, e da 20 solamente a Roma. L' atmosfera terrestre ha dunque più di 266 leghe di altezza. Qual ne sia poi la sua altezza reale; quest'è un punto di Fisica, che non si potrà forse mai determinare.

ATOMO. Épicuro pretende, che vi sia stato ab eterno un numero infinito di atomi, val dire di cor-

pusculi duri, uncinati, quadrati, più lunghi che larghi, d'ogni figura, tutti gravi, e tutti in moto nello spazio immenso nel voto. Pretende inoltre, che una porzione di questi atomi andando un poco obbliquamente si sono attaccati, ed hanno formato un cielo, un mare, delle terre, delle piante, degli uomini. Pretende sinalmente, che in quella guisa che tutto si è fatto a caso, tutto altresì a caso debba disciogliersi un giorno. Tal è in due parole il sistema dell'empio Epicuro; sistema assai più acconcio per muoverci a riso, dice il Sig. Pluche, che atto a scandalezzarci, giacche niuno si è mai scandalezzaro di udir que' sistemi, che si fanno a bambocci.

ATTRAZIONE. L'Attrazione è come il fondamento del fistema di Newton. Per formarci un' idea netta di ciò che i Newtoniani chiamano Attrazione, dividia-

mola in attiva, passiva, e reciproca.

ATTRAZIONE ATTIVA. Esercitare un'attrazione attiva sopra un corpo, vuol dire esser causa del moto accelerato di quel corpo abbandonato a se stesso. I Newtoniani affermano v. g. che la terra esercita un'attrazione attiva sopra tutti i gravi, sopra una pietra gittata in aria, perch'ella è causa della caduta accelerata di quella pietra. Quindi chiamano la terra un

corpo attraente.

ATTRAZIONE PASSIVA. Patir un'attrazione passiva per parte di un corpo, vuol dire esser obbligato a cadere verso quel corpo, tendere verso quel corpo, qualunque sia poi la causa di questa tendenza. Nel sistema di Newton, una pietra gittata in aria sossire un'attrazione passiva per parte della terra, perchè è costretta a cader verso terra. Lo stesso è non pur di tutti i corpi sublunari in ordine al globo terrestre; ma inoltre di tutti i corpi, che girano d'intorno al sole rapporto a quell'astro. I primi, senza eccettuarne nemmen la luna, abbandonati a se stessi caderebbono in terra, e i secondi si precipiterebbono nel sole.

ATTRAZIONE RECIPROCA. Due corpi s'attraggono scambievolmente, ovver esercitano l'uno sull'altro un'attrazione mutua, quando tendono a unirsi l'un coll'altro, e quando per venirne a capo, sono costretti a sar ciascuno una parte del cammino, che gli divide. I Newtoniani son persuasi, che tra tutti i corpi che compongono l'Universo ci regni una mutua

attra-

attrazione offia una mutua gravitazione; ne apportano molte prove; quelle che son tratte dal flusso e dal riflusso del mare, e dalle irregolarità che si osservano nel moto de' corpi celesti possono riputarsi le migliori. Supposte queste nozioni, ecco in qual maniera la discorrono. La stessa forza, che sa ricader in terra una pietra gittata in aria, precipiterebbe i pianeti e le comete in grembo al sole, se fossero abbandonati alla lor forza centripeta, val dire alla lor gravità : le comete e i pianeti son danque corpi gravi. Ma qual è la causa di questo Fenomeno del qual nessuno avanti Newton ne diede una ragionevole spiegazione? Ecco all' incirca qual fia l'opinione di questo Filosofo. La gravità di un corpo non può aver per cagione se non l'essenza del corpo medesimo, o una materia che il corpo stesso circonda, o finalmente una legge generale della natura, stabilita volontariamente dal Creatore nel trar dal nulla questo Universo. Non si può dire che la gravità de' pianeri sia loro essenziale; sarebbe questo un far rivivere le qualità occulte dell'antica scola, che furon per tanti secoli l'ignominia della Filosofia, e lo scorno dell'ingegno umano; molto mene, si dee risondere la causa della gravità de pianeti in una materia circondante que' corpi ; quest' è una delle chimere prodotte dalla immaginazione feconda dell' ingegnoso Cartesio, come si è dimostrato all'articolo Vortici. Riman dunque, che si debba riconoscere una legge generale del Creatore, come immediata cagione della gravità de corpi, e per conseguenza dir si deve, che i corpi si attraggono scambievolmente, e son porrati l'un verso l'altro in virtù di una legge generale della natura. Può darsi conseguenza più naturale di questa? e può egli dirfi, che Newton non è Fisico, perche sottomette il mondo a certe leggi generali? Per avanzare una tal proposizione bisogna aver pochissima idea sì della sana Fisica, come dell' Opere del celebre Newton. Questa legge generale del mondo si divide in certe leggi particolari, che abbraccianó tutto il sistema dell'attrazione; esse si riducono a due.

Prima regola. L'attrazione è sempre proporzionale alla massa, oppure l'attrazione siegue sempre in ragione diretta delle masse; val dire, se il corpo A ha quattro volte più materia del corpo B, il corpo A attraerà quattro volte più il corpo B, che non sarà egli

attratto da effo. Quindi se quefti due corpi fossero abbandonati alla mutua loro attrazione, e fossero distantr l'un dall'altro un certo numero di leghe, farebbo. no certamente cialcuno una parte del cammino per riunirsi; ma il viaggio, che farebbe il corpo, B, supererebbe tanto il viaggio che farebbe il corpo A, quanto la massa di quello supera la massa di quello. Ciò che prova la elattezza di questa legge si è, che noi veggiamo i piccoli corpi cader verso i maggiori, ov-

ver girare intorno ai maggiori.

Seconda Regola. L'attrazione siegue sempre la ragione inverta de' quadrati delle distanze; val dire il corpo A distante d' una lega dal corpo B più grande, sarà quattro volte più attratto, di quello, che se fosse distante da esso due leghe. Questa legge non è inventata a capriccio. Newton dimostra che la luna distante dal centro della terra solamente di un raggio terrestre, val dire di 1500 leghe incirca, sarebbe tre mila feicento volte più attratta dal nostro globo, che pon lo è di presente, essendo distante 60 raggi terrestri all'incirca. Vedetene la dimostrazione all'articolo Luna. Vedete altresì la spiegazione di queste parole regione diretta, ragione inversa, cercando ragione.

A' Newtoniani (1 oppone 1.º che il sistema dell' attrazione è un sistema oscurissimo, e fatto apposta per far risorgere le qualità occulte del antica scola.

Ma questa disficoltà può ella mai esser proposta seriamente da' Cartesiani? E non s'avveggono, che l' impulso è un principio per lo meno tanto oscuro, quanto quello dell'attrazione? Infatti, come, e da chi la materia è ella messa in moto? Perchè il moto vorticolo impresso alla materia eterea fin dal primo istante di sua creazione, dev'egli perseverare sino alla fine del mondo senz' accrescimento e senza diminuzione, ienza la menoma alterazione? Dimando ad ogni Filico imparziale; questo meccanismo è egli più facile da comprendere di quello di Newton; il quale sostiene, che i corpi tendono l'uno verso l'altro nella tale e tale ragione, in virtù di certe leggi generali stabilite liberamente dal Creatore? Ammessa una volta l'attrazione, come l'effetto immediato di queste Leggi, non può aver nessun rapporto nè diretto nè indiretto colle qualità occulte della stessa scola : e perchè? perchè queste erano increnti ed essenziali a' corpi, ladiove questa

è estiin-

è estrinseca affatto. In una parola rechino in mezzo i Cartesiani a' Newtoniani una ragione non immaginaria e romanzesca, ma una causa seconda, immediata, e meccanica della reciproca gravitazione de' corpi, e si vedrà con qual impegno ne prenderanno la disesa.

Oppongono in secondo luogo, che nel recipiente della macchina pneumatica, estrattane l'aria diligentemente, un piè cubico di piombo cader dovrebbe più presto di un piè cubico di sughero, poichè quello avendo più materia di questo, la terra deve avere più azio-

ne ful primo, che non ful secondo.

Ma quì si osservi, e si consideri la causa, che fa cader in terra il piede cubico di piombo, e il piede cubico di sughero, e sì vedrà quanto vana sia la difficoltà, che si propone. L'attrazione attiva che la terra esercita sul piombo e sul sughero, ovver piuttosto la celerità che la terra comunica al piombo e al sughero è quella, che si dee risguardare come cagione della discesa dell' uno e dell' altro. Se questa celerità è eguale nel piombo, e nel sughero, quello non dee cader più presto di questo. Ma c'è egli una perfetta eguaglianza tra la celerità che riceve il piombo, e quella che riceve il sughero? Parmi che non si possa rivocar in dubbio. Infatti, come si conosce la celerità comunicata a un corpo che cade? Dividesi la massa del corpo attraente pel quadrato della distanza del corpo attratto, e il quoziente esprime la celerità richietta. In questa occasione il corpo attraente è lo stesso pel piombo e pel sughero, poiche questi due corpi cadono in terra; il quadrato della distanza de' corpi attratti dal corpo attraente è pure la stessa, poiche il piombo e il sughero sono supposti a egual distanza dalla terra, dunque, il quoziente, ch'esprime la celerità che la terra loro comunica è lo stesso; dunque in un recipiente purgato perfettamente d'aria il sughero dee cader tanto presto quanto il piombo.

Ognun vede che quando i Newtoniani parlano della celerità che la terra comunica ai corpi; che cadono fulla fua superfizie, non pretendono di assegnare un'azion Fisica, ma un'azione puramente occasionale. I Cartesiani che sosteno, che Dio solo è la causa Fisica del moto de' corpi, dicono ciò nulla ostante che

il corpo A muove il corpo B.

Oppongono in terzo luogo: che il Creatore non eb-

be alcun motivo per far operare l'attrazione piuttosto in ragione inversa de' quadrati delle distanze, di quello che in ragione inversa delle templici distanze, ovver de' cubi delle distanze.

Ma qui si ristetta, che il Creatore ha voluto che i pianeti descrivessero dell'elissi intorno al sole, e si vedrà quanto debole sia l'obbiezione. Cercate l'articolo del moto elittico; in quello si dimostra, che i pianeti devono essere spinti da due sorze l'una di projezione costante e unisorme, e l'altra centripeta in ragione inversa de' quadrati delle distanze loro dal sole; dunque la legge della sorza centripeta, e per conseguenza la legge dell'attrazione non è una legge puramente arbitraria.

Oppongono in quarto luogo; ch' esser dovrebbe difficilissimo alzar un corpo, v. g. una pietra da terra, poiche questa pietra non può toccare la superfizie del nostro globo, senza esser attratta con una sorza quan infinita.

Ma si esamini con attenzione questo raziocinio, e si vedrà ch' egli è sondato sopra un falso supposto. Infatti perchè la forza attrattiva della terra fosse quati infinita rapporto ai corpi particolari, che giacciono fulla sua superfizie, bisognerebbe, che la sua massa fosse quasi infinita, poiche l'attrazione siegue in ragione diretta delle masse; ma questo non è: dunque la forza attrattiva della terra non è mai come infinita rapporto a' corpi esistenti sulla sua superfizie. Non è nemmen tanto grande, quanto potrebbesi immaginare; tutto il suo effetto consiste in comunicare a un corpo posto sulla sua superfizie un grado di celerità capace di fargli scorrere 15 piedi nel primo secondo di tempo; dunque nel sistema dell' attrazione non dev' essere più difficilé che in questo dell'impulso, l'alzar un corpo da terra.

Oppongono in quinto luogo, che la Luna essendo più attratta dal sole, che dalla terra, dovrebbe piut-

tosto girar intorno a quello, che a questa.

Ma si rammenti, che i Newtoniani son tutti neceifariamente Copernicani, val dir, che tutti sostengono il moto annuo della terra d'intorno al sole; sostengono dunque, che la luna non può girar intorno alla terra, senza girar nel tempo stesso d'intorno al sole, e per conseguenza l'attrazione, che il sole e la terra

ÀTT

esercitano sopra la luna, lungi dal formare una difficoltà reale contra il Newtonianismo, ne diventà una prova sensibilissima. Tali sono le principali obbiezioni, che soglion farsi contro l'attrazione, le quali però non credo, che siano valevoli a staccare nessuno dal partito di Newton:

AURORA. E' un lume, che appare quando il fole è distante dall' Orizzonte soli 18 gradi prima di nasce-

re . Vedi Crepuscolo .

AURORA BOREALE. Due o tre ore dono il tramontar del sole vedesi alle volte dalla parte del Nord una nebbia oscurissima farta in segmento di circolo; la cui parte Occidentale comincia a comparire illuminata. Da questo segmento di circolo veggonsi prima ulcire dagli archi luminosi; dei getti; e de'raggi di luce, rilevasi poi un movimento generale, e una spezie di agitazione in tutta la massa del fenomeno, cagionata certamente dalle vibrazioni della luce; e dai lampi replicati, che si succedono quasi senza interruzione l'uno all'altro; scorgesi finalmente; quando il fenomeno è nella sua maggiore magnificenza, una spezie di corona luminosa formarsi verso il zenit. Ecco il fenomeno, che chiamasi Aurora Boreale: Tal su presso a poco quella che apparve a' 19 di Ottobre dell' anno 1726, della quale trovali la descrizione nella maggior parte dell' Opere di Fisica. Quelli che risguardano l'aurora boreale, come l'effetto della infiammazione delle particelle nitrole; sulfutee, saline, oleose, e bituminose, che dalla terra s'alzano nell' atmosfera, non hanno senza dubbio fatta attenzione alle circostanze, che non mai mancano di accompagnare questo fenomeno. Infatti se questa è la causa fisical delle aurore boreali, perche non son elleno più frequenti? Perchè appatiscono più spesso in inverno, che nella state? Perchè le veggiam noi costantemente dalla parte del polo artico? Il moto diurno della terra sopra il suo asse non dovrebbe egli, secondo le leggi delle forze centrifughe, portar verso l'equatore queste parti infiammabili? Perche finalmente questo fenomeno è egli alle volte elevato più di 260 leghe sopra la superfizie della terra, come lo dimostrò il Sig. de Mairan nel suo eccellente trattato delle Aurore boreali? Non sappiam noi che le meteori, delle quali la terra somministra la materia, non son più alte di due leghe

AUR

sul nostro capo? Tutte queste ragioni, e moltissime altre, cui non è necessario di riferire, c' impegnano a rinunziare a una simile spiegazione, e ad adortar quella, che ci è stata data dal Sig. de Mairan. E' difficile spiegar le cose in più chiare medo, più dotto, e più fisico di lui. Ecco in poche parole qual è il suo sistema. i. Il sole è circondato da un' atmosfera i che c'illumina, e stendesi talora sino a 30 e più milioni di leghe. 2. E' probabile, che la materia di quessa atmosfera non c'illumini, se non perche ella consiste in particelle o infiammabili da' raggi del sole; o crasse ber modo da riflettere i raggi del sole. 2.º Quando gli ultimi strati dell'atmosfera solare non sono distanti da terra più di 60 mila leghe; devono secondo le leggi della gravitazione reciproca de' corpi, cader verso il nostro globo; vedetene la ragione nell'articolo dell' atmosfera solare. 4. Quando la materia dell' atmosfera solare precipita in gran quantità nell'atmosfera terrestre; dee necessariamente cagionarvi dell' aurore boreali. Ciò che c' impegna ad adottar con piacere que. sto sistema, si è la facilità colla quale si spiegano tutte le circostanze, che accompagnano il fenomeno.

Infatti, se si dimanda, perche questo fenomeno succede dalla parte de' poli ; giacchè è probabile, che gli abitanti delle plaghe meridionali veggano tante aurore australi, quante gli abitanti de' paesi sertentrionali ne veggono di boreali? La ragione n'è evidente: La parte dell'atmosfera terrestre, che corrisponde all'equator della terra, o alla zona torrida, ha affai più forža centrifuga della parte; che corrisponde ai poli ovver alle zone frigide, siccome riman dimostrato nell' articolo della figura della terra; dunque la materia delle aurore boreali cadendo nell'armosfera terrestre dee penetrare più difficilmente la parte di quest' atmosfera, che corrisponde alla zona torrida, che non penetri la parte; la qual corrisponde alle zone frigide; dunque dev' ella esser rigettata verso i poli; dunque questo senomeno dev'essere boreale pegli abitanti de'paesi settentrionali, e australe pegli abitanti de' paesi meri-

Se si dimanda perche il mezzo dell' aurora boteale non cotrisponda mai esattamente sotto il polo, e perche tutta la massa declinì d'ordinario 10 in 12 gradi verso Occidente? Si dee rispondere, che l'occaso essen-

dionali:

fendo al terminar del giorno l'ultima porzione della nostra atmosfera, che incontrò s'atmosfera solare, e che s'è impregnata della materia che la compone, non è straordinario, che questa materia trovisi in maggior quantità verso Occidente, e per conseguenza che l'aurora boreale, di cui n'è la causa sisica, soglia declinare da quella parte.

Se si dimanda, donde procedano quelle colonne di fuoco, que' getti di luce, que' lampi, quelle vibrazioni, quelle ondulazioni, che si osservano nelle aurore boreali? Si può affermare che la materia dell'atmosfera solare cadendo, ora in colonne, ora in palle, ora in striscie, in una parola cadendo in cento maniere diverse nell'atmosfera terrestre, vi cagiona tutti que' fenomeni capaci di spaventar le persone, che non s'

intendono di Fisica.

Se si dimanda, donde proceda la corona luminosa, che rilevasi presse il zenit nelle grandi aurore boreasi: Si può dire, esser questo un oggetto puramente ortico. Infatti immaginiamci la materia del senomeno
cadente nella nostra atmosfera in sorma di colonne perpendicolari alla superfizie della terra; se queste colonne sono in gran copia, produrranno nell'occhio dello
spettatore l'apparenza di una corona collocata vicino
al Zenit. Questa corona ci parrà permanente, perchè
alle prime colonne spinte verso i poli dal moto diurno della terra, ne succedon dell'altre che cadono perpendicolarmente nell'atmosfera terrestre.

Se finalmente si chieda, se è dimostrato che la materia delle aurore boreali trovisi nell'atmosfera terrestre? Si può affermare che vi si trova; che se non sosse avrebbe ella un moto apparente diurno da Oriente in Occidente; cosa che non su mai osservata da nessun

Astronomo.

Il Lettore troverà qui volentieri la tavola compendiosa delle aurore boreali del Sig. de Mairan.

Tavola compendiosa delle aurore boreali che Sono apparse.

dal 394 fino al 500 alcune dal 500 al 1550 27	nel 1732 65
dal 500 al 1550 27	nel 1733 53
dal 1550 al 1622 28	nel 1724
dal 1622 al 1707 4 - 1	nel 1735 15
dal 1707 al 1716 7	nel 1736 42
nel 1716 7	nel 1727 40
nel 1717 5 nel 1718 8	nel 1738 9
nel 1718 8	nel 1739 26
nel 1719 8	nel 1740 2
nel 1720 10	nel 1741 21
nel 1721 8	nel 1742 14
nel 1722	nel 1742
nel 1723 10 []	1 1101 1744
nel 1724 2	nel 1745
nel 1725 4	nel 1746 1
nel 1726 7	nel 1747 7
nel 1727 8	nel 1748'
nol read	nel rate
nél 1729 8	nel 1750 12
nel 1730 16	nel 1751 2
nel 1731 17'	nel 1752 1
	1. 1. 1. 1. 1. 1. 1. 1. 1. 1. 1. 1. 1. 1

Quest'ultima aurora boreale io l'ho offervata a Gromelles, casa di campagna del Collegio di Avignon alli, 5 del mese di Settembre alle 10 e 🗼 della sera. D' improvviso la parte occidentale del Cielo apparve rossiccia, e probabilmente il rosso sarebbe stato color di fuoco, se non fosse stato lo splendor della luna, ch' era allora nel suo giorno 16. Tutta la materia in un subito si raccolse dalla parte del polo ; coprì tutte le stelle che son da quel canto, sino alla stella polare inclusivamente, ne ci ho veduto attraverso y che la bella stella della costellazione della Capra. L'aurora boreale non fu bella, che fino alle ore 11 e il incirca; svanì a poco a poco; e a mezza notte non ne restò in Cielo nessun vestigio sensibile. Parmi, che ripor si debba nella serie delle aurore quiete; non essendomi accorto di nessun movimento particolare nella materia, che la componeva per tutto il tempo, che durò il fenomeno.

AURORA MERIDIONALE. Fenomeno 3/che appar dalla plaga del polo meridionale nella sessa ma-Tomo I.

niera, e spesse volte nello stesso tempo, che scorgesi l' aurora boreale dalla parte del Nord. D. Antonio de Ulloa Capitano del Vascello del Re di Spagna assicura in una lettera, ch'egli scrisse al Sig. de Mairan, che dopo di aver duplicato il Capo d' Hotn, che giace a 57 gradi incirca di latitudine meridionale, vide spesso dalla parte del polo australe una gran chiarezza nel Cielo, che talor ascendeva sino a 20 gradi sopra l'Orizzonte, all' incirca come quando la luna è vicina a levarsi, alle volte rossiccia, alle volte più brillante, e più bianca. Aggiugne; che queste apparenze non duravano gran fatto oltre a 3 0 4 minuti, perchè, in quel paese succedonsi quasi continuamente delle nebbie densissime. Questa Lettera in data delli 28 Aprile 1750, trovasi nella seconda edizione dell'aurora Boreale del Sig. de Mairan.

Il Sig. Frezier, che duplicò lo stesso Capo nel 1712; riserisce nella sua relazione del mar del Sud, che alle una e mezza dopo la mezza notte una gran parte dell' equipaggio vide una meteora ignota ai più antichi naviganti, ch' erano presenti; uno splendore diverso dal suoco di S. Elmo, e di tal chiarezza; che durò un mezzo minuto. Tutto questo ci prova che vi sono non solamente delle aurore boreali; ma delle meridionali ancora. Se la parte australe della terra avesse tanti osservatori, quanti ne ha la parte settentrionale, e sosservi men frequenti le nebbie, avremmo delle savo-

la esattissime delle aurore meridionali.

AUTOMA. E' una macchina, che ha in sè il principio del suo moto. I nostri orologi son dunque Automi ordinari. Debbonsi pot riputare Automistraordinari il Gallo dell'orologio di Lion, quello dell'orologio di Strasburgo, e sopratutto le tre macchine del Sig. Vaucaulon. Il primo Automa di questo celebre Accademico è una figura umana di 5 piedi e mezzo di alrezza; che suona il flauto con tutta la dilicatezza possibile. Il suo secondo Automa è un'anista, che allunga il collo per prender del grang, lo inghiotte, lo digerisce, e lo restituisce per le vie ordinarie affatto digerito Quest'anitra beve, crocita, sguazza nell'acqua, come gli animali ordinari. Il fuo terzo Automa è un fuonator di tamburino, che suona una ventina d'arie, minuetti, roudo, e contradanze. Tutti questi Automi olservano inviolabilmente le leggi della Meccanica, ne danno verun fegno di cognizione; non ponno dunque fervir a provare, che le Bestie son pure macchine.

Vedi Animali .

AUTUNNO. L'Autunno dura tre mess. Questa stagione comincia nel giorno, che il sole appare sotto il primo grado di Libbra, val dire a'22 di Settembre incirca; e dura tutto il tempo, che il Sole appare sotto i segni di Libbra, dello Scorpione, e di Sagittario.

AZIMUT. Ogni circolo massimo della ssera, che passa per il Zenit e per il Nadir, e taglia l'orizzonte in due punti diametralmente opposti, è un circolo azimutale, ossia verticale. Il primo verticale dee passare per il Zenit e pel Nadir, e tagliar l'orizzonte ne' due punti del vero Oriente, e del vero Occidente. Quella a' quali questa definizione paresse oscura, basta che diamo un'occhiata all'articolo Sfera.

#\$ZZZZZZZZZZZZZZZZZZZZZZZZZZZZ

AGNI. I bagni più sani son quelli, che si prendono l'estate in un'acqua corrente, come son l'acque di sonte o di siume. I Medici consigliano di sarsi
trar sangue, e purgare prima di cominciar a prendere
i bagni; di prenderli poi per un certo numero di giorni o la mattina, o 4. ore dopo il pranzo; di riposare
dopo averli presi, e di non permettersi, nel tempo che
si prendono, nessun esercizio violente. Trascurare tutte
queste cautele egli è un prender i bagni da scolare. La
sperienza pur troppo c'insegna, che moltissimi giovant
imprudenti trovano la morte nel luogo stesso, dove
avrebbono dovuto trovar la via di prolungare la vita.

BAGNI DI CHIMICA. I principali bagni de' quali facciasi uso nella Chimica, sono i bagni di Sabbia, di limature di serro, di ceneri, di letame, di seccia d'uva, di vapori, e il bagno-maria. Eccone la spiegazione.

t.º Una materia contenuta in un vase, che non a presenta al suoco, se non dopo averlo circondato di sabbia, di simature di serro, o di ceneri, è una inateria che scaldasi al bagno di sabbia, di limature, di serro, o di ceneri.

2.º Un vase, che si seppellisce in un mucchio di letame caldo, contiene una materia, che scaldasi a ba-

gno di letame, ossia di ventre_di cavallo.

3.0 Se

3.º Se questo vase si seppellisce in un mucchio di feccie d' uva; la materia contenutavi sarebbe messa a bagno di feccia d' uva.

4,0 Riscaldate un vase col vapore dell' acqua; sarà

questo un bagno di vapore.

84

5.0 Mettete del fuoco fotto un vase pieno d'acqua; mette poi un secondo vase in quest'acqua; ciò ch'egli

contiene si ritcalderà a bagno-maria.

BAGNI DI MARE. I bagni replicati nell'acqua marina, fono un rimedio de' più efficaci contro la rabbia; perchè? perchè questi bagni cagionano dell'eva-

cuazioni, che portan fuori il veleno.

BALBO. Si dà questo nome a coloro, che pronunziano con disticoltà, che ripetono molte volte le stesse parole, e le stesse sillabe. Questo disetto nasce principalmente dalla lor giotta, che non cambia figura con quella facilità, ch'è necessaria per parlare speditamen-

te. Vedi Parola, e Suono articolato.

BAROMETRO. Il Barometro destinato a indicarci le variazioni, che succedono al peso e alla elasticità dell' aria, dev' effer composto di un tubo di vetro ben netto, purgato d'aria, e il cui diametro fia di due linee incirca: l'estremità superiore di questo tubo dev' esser chiusa ermeticamente, e la sua estremità inferiore dev'effer immersa in un piccol vase pieno di mercurio, sulla cui superfizie possa con facilità gravitare l'aria che respiriamo. L'azione dell'aria esterna sulla superfizie del mercurio contenuto in quel vase è quella che fa ascendere, e sostenta nel tubo del barometro la colonna d'argento vivo, ora a 26, ora a 272 ed or a 29 pollici di altezza. Torricelli, a cui siam debitori di quetto strumento metereologico, non su il solo a servirsene per dimostrare il peso dell' aria che respiriamo. Cartesio ha posto in maggior chiarezza questa verità colla prova, ch'ei fece fare in Alvernia: eccola in poche parole. Il Sig. du Perier suo amico collocò due barometri persettamente eguali l'uno al piede, e l'altro sul giogo della montagna du Puy de Dome, e si accorse che il mercurio ascese più alto nel tubo del primo, che nel tubo del secondo; quindi concluse, che il mercurio non era sostenuto nel barometro che dalla azione della colonna d'aria, poiche quanto più lunga era la colonna; tanto più il mercurio ascendeva nel tubo del barometro'. Le sperienze seguenti c' insegnetanno quai sono gli usi principali di questo Stru-

Prima Esperienza. Siam noi minacciati di cattivo tempo, v. g. di pioggia? Il barometro s' abbasserà sotto l'altezza media, val dire fotto ai 27 pollici ...

Spiegazione. La maggior parte de' Fisici si servono non solamente del peso, ma eziandio della elasticità dell'aria per ispiegare le variazioni del barometro; se ne trovano anche di un vero merito, i quali non si appigliano, che all'ultima di queste cagioni. Supposto questo principio, ecco come si dee ragionare. In tempo piovoso l'aria perde molto della sua elasticità, poichè l'umidità, che regna allora nella ragione inferiore dell'atmosfera, deve comunicare una flessibilità troppo grande alle particelle, ond' ella è composta. Il Barometro dunque in tempo di pioggia deve discendere è abbassarsi sotto la sua altezza medià.

Seconda Esperienza. Al tempo piovoso dev' egli succedere la calma e il secco? Vedesi ascendere il baro-

metro fopra la sua altezza media.

Spiegazione. In tempo di calma e secco l'aria è in sommo grado elastica; poiche le sue particelle perdono quella troppo grande flessibilità, che la pioggia avea loro comunicata; il barometro dunque deve ascendere in tal circostanza sopra la sua altezza media.

Terza Esperienza. Prendete due barometri persettamente eguali, e collocateli uno al piede, l'altro in cima di un monte, la cui altezza perpendicolare sia di o6 pertiche; voi vedrete che il barometro collocato in cima sarà più basso di 8 linee, di quello che avre-

te collocato al piede.

Spiegazione. Questa è la sperienza medesima di quella Du Puy de Dome, della quale abbiam già data la spiegazione; ne per altro l'abbiam noi riferita, che per far conoscere, che si può far uso del barometro per determinare l'altezza perpendicolare di un edifizio?, di una torre, di un monte ec. Si dee supporre per questo che una elevazione perpendicolare di 12 pertiche produce nel barometro un abbassamento di una linea.

BAROMETRO FOSFORO. Si dà questo nome ai barometri, che scossi nella oscurità danno della luce. Questo Fenomeno straordinario su rilevato la prima volta nel 1675 dal Sig. Picard, che trasportava à caso il suo barometro da un luogo all'altro in una grande

oscurità. Il Sig. Bernulli ci ha lasciato la maniera di costruire facilissimamente sissatti strumenti. Ecco, com' egli si esprime in una lettera, che trovasi nelle Memorie' dell' Accademia delle Scienze an. 1700. pag. 178.

Io presi un tubo di vetro lungo tre piedi e mezzo incirca, aperto d'ambedue i capi, e procurai di pulirlo internamente con tutta esattezza. Uno de' capi l' ho immerso nell' argento vivo contenuto in un vase, in guisa che l'angolo che faceva il tubo coll'orizzonte era di foli 18 in 20 gradi. Applicai la mia bocca all'altro estremo del rubo. Cominciai a succhiare, ed ho continuato in un sol fiato, sintantoche mi sono sentito in bocca alquante goccie di mercurio. Allora feci segno ad uno de miei scolari di otturare col dito prontamente il capo dabbasso immerso nell'argento vivo, Egli lo fece, ed io ho chiuso quello in alto con del cemento, di cui mi servo per consolidare i vetri totti, o fessi. Dopo averlo ben chiuso dico allo scolare di levar il dito dall'altro capo, che stava sempre immerso nell'argento vivo. Ho poi eretto il tubo perpendicolarmente, e l'argento vivo discese al solito suo equilibrio. Tolsi il tubo suor di quel vase largo, tenendo il capo dabbasso chiuso col dito, e lo immersi in un vale più stretto e più profondo pieno d'argento vivo sino alla metà. Fatto tutto questo presi il mio barometro così preparato, il tubo nella sinistra, e il vase nella destra. Subito ch'io fui nell' oscurità, ecco ch' io m'accorsi de' lampi vivissimi cagionati dal piccolo ondeggiamento, che il moto di trasporto avea impresso al mercurio. Ma quando cominciai, quantunque assai adagio, a bilanciar il barometro per dar alt? argento vivo una reciprocazione un pò più considerabile di quella, che avea pel solo moto di trasporto, usciva ad ogni discesa una luce sì brillante, ch'io poteva discerner benissimo le lettere di una scrittura mediocre in distanza di un piede.

Il Sig. Bernulli non è stato molto selice nella spiegazione di questo senomeno, quanto nella costruzione de barometri luminosi. S'egli sosse vissori nostri, avrebbe saputo che il vetro è un corpo che si elettrizza sacilissimamente; ed io son persuaso, ch'egli avrebbe risguardato quella luce, come un essetto delle particelle ignee, che le scosse sacevano uscire dal mer-

curio elettrizzato. Vedi Elettricità.

Quel

Quel che mi conferma in questo pensiero, è ciò, che dice il Sig. Bernulli sul fine della sua lettera. Racconta, ch' egli versò un pò d' acqua nel vase abbasso di un barometro luminoso. Alzò il tubo a bel bello, sinattantoche la sua estremità inseriore uscendo dall' argento vivo, contenuto nel vase, arrivò all' acqua. Subitoche alcune goccie furono entrate nel tubo, lo prosondò di nuovo nell' argento vivo; e quelle goccie ascendendo in alto coprirono la sommità della colonna di mercurio. Quel può d' acqua impedì per modo l' apparizione della luce, che ad onta de' più violenti bilanciamenti non più ne apparve la menoma traccia. Questa esperienza, io lo ripeto, mi conferma nel mio primo pensiero; sappiamo che il vetro non dà nessun segno di elettricità quand' è fregato con una mano umida.

BASE. Se parliam di un folido, chiamasi Base ciò, che gli serve di appoggio e di sostegno, ciò sopra di cui esso gravita. Se parliam di una figura piana; prendesi per Base la parte più bassa. In un triangolo però prendesi comunemente per base il lato opposto al mag-

gior angelo.

BASILISCO. Animale favoloso, intorno al quale gli antichi ne fecero mille favole puerili. Spacciarono, che egli era prodotto dalle ova de'galli vecchi; che se era il primo a gittar gli occhi sopra di un uomo, gli dava la morte, ma periva poi egli stesso, se l'uomo era il primo a vederlo.

BASSO VENTRE. Vedi Abdomen.

BEVANDA. E' uno de' principali agenti della digefione. Le bevande più ordinarie sono l'acqua, il vino, la birra, e il cidro. Noi ne abbiam parlato ne'

loro articoli rispettivi.

BIADA. Grano, di cui si sa il pane. Come non v'è cosa più necessaria, quanto il conservare ciò in che consiste il principale alimento dell'uomo; così noi non ci contenteremo di esaminare ciò che può guastare una derrata sì preziosa, ma insegneremo ancora a prevenire, o a riparare a questa sciagura. I due maggiori ostacoli alla conservazione della biada sono senza contraddizione la sermentazione, che la guasta, e gi insetti che la divorano. La setmentazione nel grano non è altro, che un principio di vegetazione e di si-luppamento del germe. La sperienza ci ha insegnato, che una biada riscaldata colla stusa è incapace di ger-

mogliare. Infatti cavato che siasi il pane dal forno; metreteci poi qualche libbra di biada, e lasciatevela finarrantoche il forno abbia perduto il suo calore. Seminate poi alcuni di que'grani in un vase, e un egual numero di quelli, che non saranno stati nel forno, in un altro vase. Irrigateli equalmente tutti e due, esponeteli al medefino sole. In capo a 7 ovver 8 giorni i grani non stufati spunteranno; laddove un mese dopo troverete in terra i grani stufati, quali erano allo-

ra, che gli avete seminati.

Ne solamente il calor della stufa uccide il germe del grano, ma eziandio tutti gli animaletti, che potessero esservi generati. In una parola, egli è un fatto al presente confermato da innumerabili esperienze, che si può ammassare, come più si vorrà, una biada stufata; e purche si guardi dall'umido esterno, che potrebbe putrefarla, si può far di meno di ogni altra cura per conservarla. Si troverà nelle memorie di Fisica e di Matematica, che i Gesuiti incaricati dell' Osservatorio reale di Marsiglia diedero nell' anno 1756 la maniera di costruire siffatte stufe. Ma siccome le stufe non sono in uso in tutti i paesi, ecco alcuni altri mezzi di

conservar infallibilmente la biada.

Il granajo, dove racchiudesi, dev'esser fatto apposta, dee aver delle aperture a Settentrione, ovver ad Oriente, e degli spiragli in alto. La biada che vi si mette dev' esser ben secca e monda, bisogna ne' sei primi mesi muoverla di quindici in quindici giorni, e ne' diciotto mesi seguenti muoverla ogni mese. Passato un tal tempo non v'è più pericolo, che si riscaldi. A Chalons si muove e si crivella ben bene la biada che si vuol conservare. Se ne sa de' mucchi tanto grossi quanto può permetterlo il suolo. Si mette poi sopra ogni mucchio uno strato di calce viva polverizzata, di quattro pollici di densità; poscia con degli annassiato; s' inumidifee quella calce, che forma collá biada una crosta. I grani della superfizie germogliano, e mettono un gambo alto un piede e mezzo incirca, che poi nell'inverno muore. Questa su certamente la maniera, onde si conservò sino al 1707 nella Cittadella di Metz de' grandi ammassi di biada, che il Duca di Epernon vi fece raunare intorno all'anno 1550. La crosta ond' era coperta, era sì forte, che vi si passeggiava sopra, senza ch' ella cedesse.

BIANCO. La mescolanza di tutti i colori primiti vi forma il bianco; come s'è spiegato nell'articolo de' colori.

BILANCIA. La Bilancia ordinaria è spiegata nel Corollario I. della meccanica; e la bilancia Idrostatica nel quarto uso della prima parte della idrostatica.

BILE. E'un liquore giallastro separato dalla sostanza del sangue, sopratutto per mezzo del segato. Gl'Anatomici lo risguardano con ragione, come uno de'principali agenti della digestione, che si sa degli alimenti del Duodeno. Quindi è, che in questo intestino cade ella di continuo a goccia, a goccia per alcuni condotti, che si chiamano biliari. Vedi digestione.

sono dunque due Binomi.

BIQUADRATICO. E' la quarta potenza, cioè il quadrato di quadrato: 164 è dunque la potenza biquadratica di 164, e 16 quella di 2.

BIRRA. Questa bevanda è di grandissimo uso ne' paesi eziandio dove c'è del vino, perchè serve moltissimo alla digestione. Noi pertanto ne daremo l'analisi. Le materie, che entrano nella composizione della birra sono l'acqua, l'orzo, i lupoli, e la cotica.

L'acqua dev'esser leggera e penetrante; ed è tale

quando facilmente fa schiuma col sapone.

L'orzo dev' esser col germe, e poi macinato. Qualunque orzo riposto nel granajo non lascia mai di germinare, se prima si lasciò a molle per ventiquattr'ore. Il molino, di cui si sa uso per macinarlo, non deve stritolarlo, che all'ingrosso, in maniera però che la farina si stacchi dalla crusca.

I Lupoli sono una pianta, il cui fiore dà alla Birra

la sua forza, e il suo sapor principale.

La cotica è la schiuma, che la Birra gitta suori della botte, la qual si raccoglie per far fermentare la nuova. La Birra non è altro dunque, che un'acqua, nella quale a sorza di pala, e di braccia, si sece passane tutto il migliore che v'è ne' lupoli è nell'orzo. Quel che sopratutto è da osservare, si è, che sul sondo volante del Tino, dove si dee agitare la Birra, si estendono de' lupoli all'altezza di un pollice, e sopra questi lupoli, della sarina d'orzo in ragione di un sessere per un moggio di acqua. Ciò, che deesi inoltre osservare, si è, che un moggio di birra ricerca un secchio di cotica. Un moggio di acqua sul quale non si gettasse che la merà, o il terzo delle materie da noi indicate, non darebbe che della birra semplice, e non della birra doppia.

BISESTILE. L'anno Bisestile contiene 366 giorni .

Vedi Calendario.

BISSEZIONE, Divisione di un esteso qualunque in

due parti eguali.

BITUME. Il bitume è un misto, il qual contiene molto suoco, molto olio, poca acqua, e pochissima terra. Il bitume ha comunemente un color nero, se ne vede tuttavia di bianco e di giallo. Io lo chiamerei volențieri un misto ansibio, perche trovasi tanto in acqua, che in terra. Le spiaggie del mar baltico ci somministrano quella spezie di bitume, che chiamasi ambra, risguardasi come un ottimo rimedio pei dolori della gotta, se pressium sede alla gente del paese; il tento si è, che l'acqua di bitume è eccellente contra tutte le malattie, che attaccano i nervi.

BIVALVO. Chiamasi con questo nome ogni cochiglia composta di due parti, che s' aprovo all' incirca come una porta a due battitoj. Vedi Cochiglia.

BLO'. Noi abbiamo provato spiegando il sistema di Newton sopra i colori, che il Blò è il quinto de'set-

te colori primitivi.

BORACE. Il borace dividesi in naturale e artifiziale. Il primo è un umore, che nell'inverno congelati nelle miniere. Ve n'è di bianco di giallo, e di nero. Il nero trovasi nelle miniere di piombo, il giallo nelle minière d'oro, e il bianco nelle minière d'argento. Il borace bianco è quello di cui si sa maggior uso, Tratto che egli è dalla terra, si raffina presso a poco come gli altri sali, e dopo questa operazione egli è secto, duro, e trasparente. Il Sig. Lemery, che ne fece l'analisi, assicura, ch'egli è composto di acqua, di sale, e di una sostanza oleosa e bituminosa. Si fa uso del borace bianco per fondere alcuni metalli e spezialmente l'oro; si adopera alcune volte altresì nella medicina. Il Sig. Lemery ci afficura, che egli fece stemprare nell'acqua il vetro di borace, che di questa dissoluzione ne soce prendere una piccola quantità a un unalato pieno di ostruzioni; e che le urine furono più abbonabbondanti del solito; dal che conchiude, che questa diffoluzione potrebbe esser un rimedio per la renella.

Il Borace artifiziale è un composto di nitro, di ruggine, di rana, e di urina; prendesi quella dei giovani, che bevon vino. Molte persone preseriscono il borace artifiziale al borace naturale.

BOREALE. Chiamasi con questo nome tutto ciò che più vicino al polo artico, che al polo antartico.

BOSCO. Noi intendiamo per Bosco un gran terreno piantato d'alberi non fruttiferi. Il Sig. Pluche tratto benissimo questa materia ne' suoi Trattenimenti 15 e 16 del tomo secondo dello Spettacolo della natura. Ecco ciò che egli dice di più interessante. Animato da uno spirito di religione ignoto ai pretesi Filosofi de' nostri giorni ci fa ristettere prima di tutto, che non fu l'uomo incaricato di piantare e di coltivare gli alberi delle foreste. Questa cura la riserbo Dio a se medesimo, egli solo gli ha piantati, egli solo li conserva. Egli ne dispensa i piccioli semi sopra tutto un largo paese; egli dà l'ale alla maggior parte di questi semi, per eller più facilmente trasportati per aria, e sparsi in più luoghi. Basta per convincersene gittar lo fguardo fopra il feme del tiglio, dell'acero, dell'orno. Egli è, che poi ne tragge que' vasti corpi, che s' alzano sì maestosamente in aria. Egli folo gli assoda con degli attacchi fortissimi, e gli mantiene in vita per più fecoli, contro gli sforzi de' venti, che egli sprigiona sulla terra. Egli solo trae da' suoi tesori delle rugiade, delle pioggie bastevoli per rivestirli ogni anno di nuove frondi, e per conservare in essi una foezie d'immortalità.

Passa poi il Sig, Pluche a'molti vantaggi che ci proccurano le foreste. Esamina l'uso delle foglie, dei se mi, delle scorza, delle radici, e del legno degli alberi. Le foglie, dic'egli, sono utili sull'albero, e lo sono molto più dopo la loro caduta. Sull'albero sono una delle maggiori bellezze della natura; proccurano all'uomo e agli animali un fresco salutevole del pari e delizioso; proveggon alla vita degli alberi stessi, giacche questi ricevono una gran parte del loro succo dagli spiragli e condotti, onde son fornite le foglie. Quando poi queste soglie non ricevono più dal corpo dell'albero un sufficiente alimento, ingialliscono, e cadono alla menoma scossa de'venti a' quali servono

di trassullo. Il terreno n'è presto coperto, al basso tronco dell'albero marciscono e sotto il piede degli animali, ed è questo un letame, da cui le radici traggono l'inverno l'alimento più delizioso.

I semi, che i venti dispergono per perpetuare le nostre foreste, ci servono anche essi a infiniti usi; testimonio le ghiande, la nocciuola, la noce ordinaria,

e moseata, se castagne, il casse, il coco ec.

Quanto alla scorza degli alberi se ne sa uso in cento occasioni. Le scorze di quercia polverizzate son utili per acconciare il cuojo, e dargli la pieghevolezza, e la sodezza necessaria. Il sughero non è che la scorza di una spezie di gran quercia verde, che vedesi in Ispagna, nella Guascogna, e in Italia. Il Cannelajo, e la Chinchina ci somministrano le scorze più preziose e, più salubri.

Per quanto grandi, e vari siano i vantaggi, che traggonsi dalle parti minori degli alberi, non sono parago, nabili a quelli, che traggonsi dal legno stesso. Non ci contentiamo per provarlo, d'invitare il Lettore a dar un'occhiata all'opere de'lavoratori di legname, de' Carpentieri, Tornitori, Scultori, ec. rammentiamgli, che il legno è l'alimento naturale del suoco, e in conseguenza il sostegno della vita. Ma che dovrebbe egli sare, chi volesse cominciare un bosco? ecco quel che siamo per dire, seguendo sempre la stessa guida.

1.º Circondate di un fosso profondo tutto il terre-

no, che destinate pel vostro bosco.

2.º Abbiate delle pianticelle giovani alquanto forti, ben provvedute di radici, e di fresco schiantate. Mettetele in un terreno ben lavorato, assai vicine l'una all'altra; si può metterne quattordici mila in un giugero di cento pertiche ciascuna di 22 piedi.

3.º Se in luogo delle giovani pianticelle, voi fate uso del seme degli alberi per fare il vostro bosco, rammentate di schiarire il bosco, quando gli arboscelli comincieranno ad assodarsi; e di farne svellere da

principio tutte l'erbe cattive.

4. Il maggior fallo che si possa commettere, quando si comincia un bosco, è di piantar gli alberi in un terreno, che non è loro adattato. Badate dunque alla enumerazione seguente, perchè ella è importantissima.

La quercia ricerca, o l'argilla, o un terreno pietrofo; il frassino ama una terra leggera, e poco profonda;

7

da; il forbo, e il carpino un terreno duro; la noce un terreno forte; il nocciuolo un terreno arenoso; il tiglio un terreno grasso; il salice un terreno palustre; il pioppo, il tremulo, il platano, l'orno, il vinco una terra umida; il bosso, il pino, il cipresso, l'abete, e la rovere vengono a maraviglia ne' paesi freddi; il cornolajo, la betuca, e l'olmo crescon quasi dappertutto. Lo stesso del castagno, s'adatta dappertutto, purche sia lontano dall'acqua, e dalle paludi.

BÔTALE. Chiamasi canale, o foro botale un' apertura, ovver piuttosto un condotto nel cuor del seto, pel quale il sangue va dalla vena cava nell' aorta senza passare i polmoni. Questo canale riman aperto, sinattantoche il sero è in sen della madre, poiche per mezzo di questo il suo sangue può avere ed ha infatti un vero movimento di circolazione, senza che l'infante abbia bisogno di respirare. Vedi Sangue.

BOTANICA. E' la scienza delle piante. La Botanica generale, di cui si parla unicamente in questo articolo, tratta delle qualirà comuni a quelle spezie di sostanze, che son capaci di vegetazione, e non di sensazione, che tal è l'idea, che dobbiam sormarci di ogni pianta. Le parti principali delle piante sono le radici, il tronco, i rami, le soglie, i siori, le srutta, e i semi.

La radice è composta di parri capillose, che s'attac-

cano da se al terréno.

Il tronco, o il ceppo è la parte che s'alza d'ordinario in forma di cilindro dalle radici fino ai rami, ed

è come il corpo della pianta.

I rami sono una spezie di rampolli, o a dir meglio di piccole piante, che nascono dal ceppo. In fatti quanti rami prosondati nel terreno non veggonsi diventaralberi grossi al par di quelli, de' quali facevano un tempo una parte! Hanno dunque delle radici, che non vi si sviluppano, se non quando il ramo è tagliato, e piantato in terra con certe condizioni.

Le foglie sono produzioni dei rami. Hanno, come le altre parti della pianta, una infinità di condotti, de quali avrem occasione di parlare in progresso di

questo articolo.

I fiori, che si risguardano comunemente, come un semplice ornamento della pianta, osfrono al guardo de' Fisici molte cose da contemplare. Hanno il loro pistillo, i loro stami, e le loro soglie. Dal centro del

siore s'alza il pistillo, ch'è una spezie di tubo voto che contiene il seme. Intorno al pistillo sono dispositi certi filamenti sottilissimi, terminati da certe estremità fatte in forma di capfule; i filamenti sono gli stami, e le capsule le eime. D'intorno agli stami si trovano le foglie, le quali difendono dall'ingiurie dell'aria le parti essenziali del fiore. Quando le cime degli stami sono mature, s' aprono e versano nell' interior parte del pistillo una polvere che seconda i semi. E questa certamente è la ragione, perche accanto della palma femmina, che produce soli frutti, non si lascia mai di piantare una palma maschio, che produce soli siori; le polveri di questo portate dall'agitazione dell' aria sopra i pistilli di quella, la rendono seconda. Gioviniano Pontano racconta, che a' suoi giorni si son vedute due Palme l'una maschio coltivata a Brindisi. Paltra femmina cresciuta nel bosco d'Otranto, lontano da Brindisi più di 15 leghe. La palma semmina non produsse mai frutti, se non quando essendosi elevata sopra tutti gli altri alberi della foresta, potè veder di sontano la palma maschio, e ricever ne'suoi pistilli la polvere degli stami, che il vento portava via dalla palma maschio per di sopra a tutti gli altri alberi.

Il frutto che nasce d'ordinario in mezzo del fiore è la parte della pianta destinata a contenere e a conservare il grano. La polpa, val dire la carne del frutto, è formata della più dilicata parte e più sottile de succhi nutritivi; passano però questi succhi per certe fibre e certi canali angussissimi, che rilevansi appena

coll' ajuto de' migliori microscopi.

Il seme contiene la pianta in piccolo, e quasi in miniatura. Oltre a parecchi invilluppi esterni, ogni seme ha una pelle nella quale son contenuti la polpa e il germe. Togliete la vesse, che avvolge una sava, vi restano in mano due pezzi che si staccano, e chiamansi i due lobi del grano. Questi lobi non son altro, che un ammasso di farina, la quale essendo meschiata col succo nutritizio o coi succhi terrestri sorma una spuma, o un latte atto a nodrir il germe. In alto dei lobi v'è il germe piantato, e prosondato come un piccol chiodo. Egli è composto di un corpo di tronco, e di un picciuolo. Il tronco è prosondato alquanto nell'interno del seme; ed è come involto in due soglie, che lo cuoprono interamente, le quali chia-

вот

mansi foglie seminali. Il picciuolo, ovver la piccola radice è quella punta, che vedesi disposta a uscir la prima. È aderente ai lobi per mezzo di due canali ramosi, i cui rami dispergonsi ne' lobi, dove son destinati a cercare i primi succhi necessari alla piccola pianta.

Supposte queste cognizioni generali è tempo di esaminare attentamente la nascita; la vita, l'accrescimento, le malattie; e la morte delle piante, il che

faremo nelle seguenti questioni.

Prima Questione. Un albero può egli nascere senza

[eme ?

Risoluzione. E' tanto impossibile che un terreno produca una pianta senza seme, quanto è impossibile, che la putredine generi un insetto senza ovo. Per convincervetie fatte una fossa profondissima; dal fondo di onesta fossa traetene una certa quantità di terra, dove sia certo, che i venti non ci portatono nessun seme di veruna spezie; chindete questa terra in un vase di vetro col quale l' aria esterna non abbia nessuna comunicazione; qualunque cautela si prenda, in qualunque modo presentisi al sole, non vi si vedrà mai un fil d' erba; dunque nessuna pianta può nascere senza seme, dunque la selce, il sungo, e parecchie altre piante, che pajono pullulare quali a caso, hanno de' semi qua e là portati dai venti, e che non nascono se non nei terreni, dove ritrovano de' succhi, che son loro savorevoli. Ma questa nascita come poi siegue? Eccolo

I succhi nutritivi, voglio dire, le parti acquose, oleose, sulfure, nitrose, saline, ec. messe in moto dal placido calore, che regna in sen della terra, entrando nei lobi del grano, riducono quei lobi in una spezie di schiuma, si cuoprono di una pellicula di questa pasta, s'insinuano nella radicella, nel gambo, sviluppano le fibre di entrambi; ed ecco ciò, che si può dinominare nascimento di una pianta. Gli stessi sacchi passano presto in maggior copia per le sibre della radice, e dello stelo, fauno che questa si stenda nel terre-

no; quello forga e spunti all' aria.

Ma, dirà forse taluno, quando si semina, si spargono i semi alla ventura, può dunque accadere sacilissimamente, che di cento granelli, che si seminano, ve ne siano 50, che cadano in modo, che la parte donde uscir dee la radice sia in alto, e l'altra donde uscir deve lo stelo trovisi abbasso. Che sarà allora de' 50 semi?

96 Le radici avendo de' condotti più larghi dello stelo ricevono de' succhi più pesanti, di quelli che riceve il tronco, il peso della parte del grano, dove trovasi la radice, deve, qualche tempo dopo che fu messa in terra, superar il peso della parte del seme, dove trovasi lo stelo, o il tronco. E certamente all'eccesso del peso dobbiam noi attribuire i movimenti, che fanno le radici di tutte le piante, per profondarsi, quando i lor semi furon seminati a rovescio. Il Sig. Dodart ci racconta nelle Memorie dell' Accademia delle Scienze (anno 1700 pag. 147) di aver piantato in un vase 6 ghiande tutto al contrario. Coprì queste ghiande con due buone dita di terra mediocremente ricalcata. Due mesi dopo le dissorterro, e trovo che le radici aveano fatta una coda per rivolgersi e guadagnar il fondo.

Seconda Questione. Le piante digeriscon elleno i suc-

chi nutritivi

Risoluzione. Nella radice delle piante rilevansi non folamente de condorti apertissimi, e numerosissimi, ma inoltre una infinità di giri, e rigiri, ond' elleno si attortigliano. Or i Botanici son persuasi, che servan queste alle piante di stomaco, e d'intestini. Quivi è, dove si fa la digestione de' succhi diversi. Il calore che rovasi in sen della terra riscalda la radice della pianta, e dilata l'aria rinchiusa ne' succhi nutritivi. Quest' aria dilatata esce del suo carcere, tritura i succhi in particelle sottilissime, ed ecco una spezie di digestione all'incirca simile a quella, fatta nello stomaco dell" uomo e degli animali.

Terza Questione. Le piante respirano?

Risoluzione. Le piante sono talmente soggette all' impulso dell'aria, che ne sieguono sedelmente tutte le variazioni. Periscono per mancanza d'aria; languiscono quando ne han poca; s'intormentiscono quando rinserrasi; s'avvivano di nuovo qualor diventa operosa; dunque le piante respirano. Tal è il raziocinio dell' elegante autore dello Spettacolo della natura. Questa respirazione si sa certamente per mezzo delle trachee, son così detti i canali del ceppo composti di fibre condotte in giro a maniera di vite o di legno spirale, che da una parte mettono all'aria esterna, e dall' altra si estendono allargandosi sino alle radici.

Quarta Questione. Il succo negli alberi ha egli un moto circolare, val dire i succhi nutritizi ascendon eglino di continuo dalla radice ai rami, e discendono poi dai rami alla radice?

Risoluzione. I Botanici per provare questa circolazione del sugo, apportano una quantità di esperienze. Eccoquella che ini parve la più efficace, e la più decisiva.

Prendete due Carpini, i cui tronchi unifcan infieme le corteccie in distanza da terra 2 0 3 piedi, all' incirca; come i due lati di un triangolo s' incontrano al vertice. Segate il tronco ch'è a dritta all' altezza di un piede e mezzo, e fateci entrare tra le due parti fivise una pietra piatta, in guisa che la parte superiore del tronco tagliato non abbia più comunicazione colla radice. Vedrete l'anno seguente un ramo uscir da quella parte superiore del tronco alquanto al di so-

pra della pietra.

Non sono già i sughi ascesi dalla radice del carpino fegato, quelli che fecero spuntare il nuovo ramo, poiche questa radice non ha più comunicazione colla parte superiore del tronco diviso: bisogna dunque dire, che i succhi ascesi per le fibre del legno dalla radice del carpino, che s'è diviso, e discesi per la correccia sino alla pietra piatta, abbiano dato origine al ramo di cui si tratta; dunque il sugo ascende dalla radice fino alla cima della pianta per le fibré del legno, e dalla cima discende sino alla radice per le fibre della corteccia; dunque nelle piante il sugo ha un vero moto circolare. Il calore che regna in sen della terra, la introduzione di un nuovo succo nella radice,, la figura capillare delle fibre legnose, e l'azione dell'aria sono altrettante cause, che sanno ascender il sugo sino alla cima de' più alti alberi. Tutto ciò che nel sugo non servì alla nutrizione dell'albero, o che non è svaporato, discende verso la radice; non solamente per effetto di sua gravità, ma per impulso inoltre de' succhi ascendenti. Il succo circolando, lascia nelle varie parti della pianta gli alimenti opportuni per la sua nutrizione; quindi rifguardiam noi questa circolazione, come la causa fisica del suo accrescimento.

Quinta Questione. Quali sono le malattie delle pian-

te, che s' hanno da risguardare come curabili?

Risoluzione. Il succo soverchio, la scarsezza di succo, e certi accidenti esterni cagionano nelle piante cepte malattie, alle quali è facile trovar rimedio. E primieramente il succo soverchio può, o sossociale, o

Tomo I. G · rom-

romper le loro fibre; quindi per prevenire questi accidenti si fanno alla pianta varie incisioni, per le quali

possa scorrere il succo nutritizio soverchio.

La scarsezza di succo sarebbe ancor più pregiudizies vote alle piante dell'eccesso. Presto si vedrebbono languire, divenir rizze, ingiallire, morire. Coltivate, irrigate; stabbiatele sissatte piante; voi le vedrete ripigliar nuovo vigore, e uscir del loro stato di languore. Finalmente il freddo, il caldo, il gelo, il morso degl'insetti; certe serite, sono tanti accidenti esterni, la maggior parte de' quali non hanno altro rimedio; che la pazienza.

Sesta Questione. Quali sono le malattie delle piante,

che s' hanno da risguardare come incurabili?

Risoluzione. La malignità de' succhi, e la vecchiezza sono per le piante due sonti di malattie insanabili. La prima lacera, e la seconda sa intarlare le loro fibre.

OSSERVAZIONE.

Quantunque ciò che abbiam detto fino al presente risguardi direttamente le piante terrestri, si può tuttavia applicarne l'essenziale alle piante marine. E' da notar solamente; che queste si alimentano in un modo assai diverso da quelle. Le piante terrestri hanno delle radici, che ricevono il succo nutritizio; pare per lo contrario, che il fondo del mare altro non faccia, che fostenere le piante marine; stanno esse fortemente attaccate agli scogli, nascono su delle selci durissime, su delle cocchiglie, e sopra tutti i corpi, che giacciono in fondo al mare. La parte, che ve gli attacca, non può ricevere nessun nutrimento; che però queste spezie di radici non sono fibrose, ne capillose, ma d'ordinario estese a maniera di placca, che con una superfizie affai larga, abbraccia fortemente i corpi fu de' quali queste piante preser origine. Il limo ch'è in fondo al mare, somministra alle piante marine il loro principale alimento, e questo non può entrare che per di fuori; non fon elleno altro che un ammasso di glandule, che feltrano l'acqua del mare, e ne separano i succhi lattei, e glutinosi per alimentarsene. Vedi Corello : voi ci troverete in quell' articolo delle cose, che possono applicarsi ad ogni genere di piante marine.

BRINA. Quest' èvla materia stossa della nebbia, la

quale più pesante di un simil volume d'aria; cade in

terra secondo le leggi della Idrostatica.

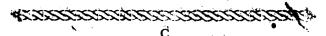
BRONZO. Il bronzo è un miscuglio di rame, e di flagno; in questa mescolanza ci può entrare assolutamente un quarto di stagno; comunemente ve n' entra un pò di meno; la calamina è poi quella, che dà al

bronzo il suo color giallo...

BUDELLA. Le budella, e gl'intestini son corpi lunghi, rotondi, e forati, che si trovano sparsi sul mesenterio, e che si dividono, in gentili, e groffi. Le budella gentili sono tre, il duodenum, così detto perche enli è lungo dodici dita per traverso; il jejunum, così chiamato, perchè trovasi quasi sempre voto; e l' ileon, che trae il suo nome dai giri e rigiri, ond'ei s' attortiglia. Gl' intestini grossi sono anch' essi al numero di tre; il cecum, il colon, e il reclum. Il primo non ha che un'apertura; i dolori che sentonsi nel secondo si chiamano colici: finalmente il terzo, che rappresenta una linea retta, ha un piede incirca di lunghezza, e tre dita di larghezza.

BUSSOLA: Istrumento assolutamente necessario a' marinaj per dirigerli nel loro corso. Non v'è cosa più semplice della costruzione della Bussola. Dividete un citeolo di cartone in trentadue parti eguali, dove noterete i nomi de' venti. Consultate per sar questo l' articolo Vento. Sospendete questo cerchio in una scatola sopra uno stile perpendicolare. Caricatelo orizzontalmente di un ago calamitato fecondo le regole che ne abbiam date nell' arlicolo Calamita; avrete una

Busola egregia.



ABESTANO. Questa Macchina viene spiegata nel-. la Meccanica ا د

CAFFE'. Il Casse è il frutto di un albero, che potrebbesi chiamar Caffeajo, e che i Botanici chiamano gelsonnio d' Arabia. Le foglie di quest' albero hanno molta rassomiglianza con quelle de nostri lauri volgari. Il Caffeajo, che su piantato nel Giardino Reale di Marly nell' anno 1714, non avea che cinque piedi d'altezza incirca, e un pollice di groffezza. Ne' paesi caldi, e sopraturto alla Moka. veggonsi sisfatti alberi

alzarii sino a 40 piedi, con un tronco, il cui diametro è di 5 pollici incirca. Somministrano due a tre volte l'anno una raccolta abbondantissima; è pessochè si coltivino con diligenza, vi si veggono in tutte le stagioni delle frutta e de' siori. Facilitare la digestione, precipitare gli alimenti, impedire i rutti del cibo, estinguere gli acidi, son questi i principali vantaggi, che apporta il casse a quasi ogni sorta di temperamento, ma sopratutto alle persone grasse, plettoriche, pituitose, e a quelle che van soggette a emicranie. Ne ciò punto ne sorprende; perchè il casse eccellente, qual è quello del Levante, e sopratutto quel della Moka, contiene de' sali, de' zolsi, e degli oli molto acconci per ristorare lo stomaco più sconcertato.

CALAMINA. La Calamina è una terra fossile, che inclina al giallo, purificata dal suoco; con molta sacilità sa lega col rame, di cui ne accresce considera-

bilmente la massa, e gli dà un color giallo.

CALAMITA. La calamita è un composto di pietra e di ferro. Il suo colore tira d'ordinario al nero. Secondo alcuni Fisici la scoperta di questa pietra mara vigliosa successe a caso. Un pastore chiamato Magnete guardava il suo gregge sul monte Ida, piantò nel terreno il suo bastone armato di una punta di ferro, e con difficoltà potè cavarnelo suori. Curioso di scoprire la causa dell'insolito ostacolo, ch' egli incontrava, scavò d'intorno al bastone, e ne trovo la punta attaccata a un'eccellente calamita.

Quelli, che tengono in conto di favola questa storietta, afsicurano con molta probabilità, che questa pietra, tragga il suo nome da una città della Lidia, chiamata Magnezia situata sul monte Sipilo secondissimo di inetalli e di calamite. Checchè ne sia della origine della calamita, egli è certo, che da un tempo immemorabile i più celebri Fisici si sono applicati con impegno a spiegare i senomeni senza numero, che ci presenta. Contuttociò convien consessario, che non ancora ci hanno dato un sistema, che possa risguardarsi, come consorme alle leggi della sana Fisica. Quindi è che noi proporrem tremando, e come una semplice conghiettura l'ipotesi, che abbiamo scelta per ispiegare con qualche verisimiglianza le sperienze della calamita. Eccolo.

1.º Ogni Calamita ha due poli, val dire due pun-

ti, ne'quali risiede la sua forza. Uno di questi punti chiamasi il polo del Nord o Polo Boreale, e l'altro Polo Australe, o Meridionale, o Polo del Sud . So che gi' Inglesi danno comunemente il nome di Polo del Sud a quello che gira verso il Nord, e chizmano polo del Nord quello che gira verso il Sud; ma ciò nullostante per esser più chiaro, e per conformarmi all'uso stabilito in Francia, chiamero polo del Nord il lato della pietra, e l'estremità dell'ago calamitato, che girano verso il Nord, e chiamerò polo del Sud il lato della pietra, e l'estremità dell'ago calamitato, che girano veifo il mezzodì. Così la Calamita C Fig. 1 Tav. 1. ha il suo polo del Nord nel punto B, e il suo polo del Sud nel punto A. Bisognerà aver presente questa denominazione leggendo l'articolo delle calamite artifiziali.

2.º La Calamita C ha de' pori retti e paralleli al suo asse AB. E' probabile che i pori, che vanno dal Nord al mezzodi non abbiano precisamente la stessa figura, siccome quelli che vanno dal mezzodi al Nord.

2.º Noi diamo alla calamita C un' atmosfera composta di corpuscoli magnetici; nè questo lo tenghiamo per cosa dubbiosa. Sappiamo che il ferro si calamita senza toccare la pietra, purche sia poste nell' atmosfera di essa pietra.

4.º Noi siam di parere, che i pori della Calamita

sian come pieni di corpuscoli magnetici.

5. Noi rifguardiamo ogni corpufcolo magnetico, come una piccola Calamita, e gli diamo un asse, un

polo boreale, un polo meridionale ec.

6. Noi conghietturiamo che i corpuscoli magnetici siano all'incirca di figura rotonda; e questa conghiettura è fondata sulla facilità che hanno di muoversi sopra il loro asse. Sospettiamo inostre, che i corpuscoli magnetici, che vengono dalla parte boreale della terra, non siano del tutto simili a quelli, che vengono dalla parte meridionale.

7. Ogni Corpuscolo magnetico ha una direzione coflante. Libero, gira egli una dell'estremità del suo asse verso il polo boreale della terra, e l'altra estremità verso il polo meridionale. Ma donde può venire a questi corpuscoli una direzione sì costante? Ecco quali

sono in tal proposito le nostre conghietture.

In ogni tempo i Fisici affermano, che la terra fosse nna gran Calamita; possiam dunque noi pur affermare

dal canto nostro, ch' ella ha de' pori paralleli al suo asse, e che ci somministra tutti i corpuscoli magnetici, che trovansi nella sua atmossera; possiamo inoltre assicurare, che la emissione di questi corpuscoli cagionata probabilmente dalla violenta sermentazione, che regna in seno del nostro globo, non può sarsi, che per i poli della terra, poiche l'apertura per la quale si sa questa emissione, trovasi, o ai poli; o intorno ai poli; possiam finalmente assicurare, che i corpuscoli magnetici, inerti di lor natura, conservano almeno per la maggior parte un aspetto e una direzione verso i poli della terra, poiche eglino escono da quella parte. Ciò che c'impegna ad abbracciar questa ipotesi è la facilità colla quale spieghiamo l'esperienze della Calamita, delle quali ne recheremo in mezzo le principali.

Prima esperienza. Fate toccar a una pietra Calamita un ago di ferro, o di acciajo; riceverà egli pel contatto la maggior parte delle proprietà della Calamita.

Spiegazione. Il ferro e l'acciajo hanno de' pori simili all'incirca a quelli della Calamita; quindi si chiaman Calamite incoate. Fate toccar un ago di serro, o di acciajo a una pietra Calamita; escono da quella pietra de' corpuscoli magnetici, che si allogano ne' pori dell'ago, e gli comunicano le principali proprietà della Calamita.

Nota I. Che se voi seppellite una pietra Calamita nelle limature di serro, e pochi momenti dopo lo traete suori, rileverete, che sa limatura è attaccata in due luoghi a preserenza degli altri, e sono i due poli del-

la Calamita.

Nota II. Che l'estremità S. dell'ago di acciajo NS. Fig. 1. Tav. I. che rocca il polo Boreale B della pierra C, acquista una virtù meridionale, val dire acquista una virtù che lo farà girare verso il polo della terra opposto a quello, che riguardava il polo della pietra che servì a calamirarlo. Ed eccone la ragion sisca: i corpuscoli magnetici ch'escon dal polo Boreale B della pietra C, entrano nell'ago di acciajo conservando estantemente la lor direzione; dunque v'entrano prima nella faccia boreale; dunque l'estremità N dell'ago NS il qual non tocca la pietra C, deve acquistare la virtù boreale; dunque la estremità S dell'ago NS che tocca il polo boreale B della pietra C, deve acquistare una virtù meridionale.

Con un simil discorso è facile provare, che se l'estremità

mità S dell'ago d'acciajo NS toccasse il polo meridionale A della pietra C, acquisterebbe una virtù boreale.

Nota III. Che l'ago d'acciajo H non si calamiterà sensibilmente se vi contentate di fargli toccare l' Equatore E Q della pietra C. La ragione n'è evidente; gliaghi non si calamitano, se non perchè ricevono de' corpuscoli magnetici, ch' et sono dai pori retti della calamita alla quale si presentano. All' Equatore E Q della Calamita C non vi son quasi pori retti; qual maraviglia dunque che l'ago di acciajo H tocchi quell' Equatore, senza calamitarsi sensibilmente?

Seconda esperienza. Sospendete su d'un perno un ago. calamitato, vedrete una delle sue estremità girar verso il polo boreale della terra, e l'altra estremità ver-

so il polo meridionale.

Spiegazione. Tutto il giuoco della calamita e de' corpi calamitati ha origine dai corpuscoli magnetici, che sono rinchiusi nei loro pori. Questi corpuscoli magnetici girando da un canto verso il polo boreale della terra, e dall'altro verso il polo meridionale, non è egli naturale, che girino seco le lor Calamite, e comunichino al loro asse una direzione costante verso i

due poli della terra?

Quindi ne siegue, che l'ago calamitato trovandosi fotto, l'equatore, voi lo vedrete parallelo all'orizzonte; perchè? perchè l'asse de corpuscoli magnetici conserva la stessa direzione dell'asse della terra. Per la stessa ragione l'ago calamitato dev' essere sotto i poli perpendicolare all'orizzonte. Finalmente ne' paesi settentrionali l'estremità, che risguarda il/poso boreale, e ne' paesi meridionali l'estremità, che guarda il polo meridionale, deve inclinarsi verso l'orizzonte; e tan-

to appunto succede in pratica.

Notate però, che l'ago calamitato non gira esattamente da un canto verso il polo boreale, e dall'altro verso il polo meridionale della terra, ma declina ora verso l'Oriente, ed ora verso l'Occidente. Nè questo sorprenderà punto, qualor si rifletta, esservi nel seno della terra delle maniere di calamita e di ferro, le cui atmosfere si stendono molto lontano: da queste atmosfere escono de corpuscoli magnetici verso l'ago calamitato; i quali corpuscoli, se vengono dalle regioni Occidentali, l'ago declina verto l'Occidente; per lo contrario declinerà verso l'Oriente se questi

corpuscoli verranno da qualche miniera situata ne' paesi.

Terza esperienza. Presentate il Polo Boreale B della Calamita D al polo meridionale A della Calamita C; Fig. 1. Tav. I. queste due Calamite s' attraeranno?

Spiegazione. Queste due Calamite così situate ciascuna d'esse è circondata da un'atmosfera omogenea; e queste atmosfere toccandos, si confondono, prendono la figura rotonda, e piegano le due calamite al loro centro comune. Lo stesso accade tutto giorno a due goccie d'acqua, che non ponno toccarsi senza consondersi; e senza prendere la figura rotonda. Per una ragione contraria quelle due calamite fuggiranno l'una dall' altra, se presenterete il polo boreale dell' una al polo boreale dell'altra: ed eccone la ragion fifica: in questa seconda ipotesi le atmosfere di queste due calamite diventano eterogenee, non quanto alla materia che le compone, ma quanto alla direzione de corpuscoli magnetici. Se le loro atmosfere sono eterogenee. non ponno mescolarsi insieme, nemmen allor che si toccano: il che non dee punto sorprendere, come non sorprende veder l'acqua e l'olio toccarsi senza confondersi.

Quindi ne concludete, che l'attrazione magnetica è assai diversa dall'attrazione Newtoniana. Questa ha per causa una legge generale del Creatore, come si è provato nell'articolo dell'attrazione; questa è l'efferto di un fluido magnetico uscito dai poli della terra, e sparso d'intorno alla pietra calamita, come lo ab-

biamo spiegato esponendo la nettra ipotesi.

Quarta esperienza. Dividete in due segmenti, o in due parti una Calamita C pel suo asse AB, Fig. 1.
Tav. I. questi due segmenti si ssuggiranno l'un l'altro.

Spiegazione. Dividendo la Calamita C pel suo asse A B, i poli A, e B, non hanno cambiato sito, dunque dopo la divisione il polo boreale B del segmento BEA deve guardare il polo boreale B del segmento. BQA; lo stesso è dei lor poli meridionali; dunque secondo i principi, che stabiliti abbiamo nella spiegazione della terza esperienza, i due segmenti BEA; e BQA, devono suggir l'un dall'altro dopo la divisione.

Quindi ne fiégue, che se dividete la Calamita C perpendicolarmente al suo asse AB, val dire pel suo Equatore EQ, i due segmenti dovrebbono attrarsi l'un l'altro: e così appunto veggiam succedere in pratica.

Quinta esperienza. Presentate a uno dei poli A della Calamita G Eig. 2. Tav. I. l'estremità di un ago di ferro o di acciajo; presentate poi l'altra estremità dello stesso ago a uno dei poli N della calamita S, di modo che l'ago sia sospeso tra due calamite; tirate sinalmente orizzontalmente la calamita S, vedrete che quantunque sia molto più debole della calamita G. contuttoció l'ago abbandonerà la calamità G per se-

guire la calamita S.

Spiegazione. Ognun sa, che una calamita armata ha più forza d'affai di una calamita disarmata. Armata. ·fostenta alle volte un peso centottanta volte maggiore, che non disarmatà. Tal era una delle calamite. che una volta si vedevano a Lion nel gabinetto del Sig. Puget . Ne ci sorprenda la forza prodigiosa della calamita armata; per mezzo dell' armatura i corpuscoli magnetici, non solamente non isvaporano, ma inoltre, invece di effere qua e là sparsi, vanno tutti a riunirsi ne' due bottoni, che chiamansi i due poli. Ciò supposto, ci sarà facilissimo lo spiegare la esperienza proposta; indichiamo solamente con cifre le due estremità dell'ago sospeso tra le due calamite G e S; e chiamiamo i la estremità dell'ago che tocca la calamita G; chiamiamo 2 la estremità dell'ago, che applicasi alla calamita S; chiamiam finalmente C l'ago intero.

L'ago di acciajo C diventa come l'armatura della calamita G; dunque la maggior parte de' corpuscoli magnetici usciti dalla calamita G vanno a raccogliersi all'estremità 2 e non all'estremità 1 dell'ago C; dunque la estremità a deve attaccarsi molto più alla calamita debole S, di quello che l'estremità i non si attacchi alla forte calamita G; dunque non si può tirare orizzontalmente la calamita S, senza che l'ago C

l'asci la calamita G, e siegua la calamita S.

Notare che una calamita si arma applicando a ciascuno de' suoi poli una placca d'acciajo terminata con un bottone, e questi due bottoni sono i due siti, dove raccogliesi tutta la forza de' due poli. Quindi per calamitare un ago è necessario confricarlo sopra un di questi bottoni. Noi abbiam già riferite alcune cause sisiche, che occasionano l'accrescimento di forza in una calamita armata; tuttavia eccone due altre, che non fi avrà discaro di sapere.

r. L'acciajo essendo più levigato della pietra cala-

mita, ci resta manco aria tra l'acciajo e i corpi, che vi si attaccano immediatamente, che non ne restava

tra la pietra e gli stessi corpi.

2.º L'acciajo ha dei pori men larghi della calamita: i corpuscoli magnetici, ch'escono dalla calamita per entrare nell'armatura di acciajo passono da un luogo più largo, in un luogo più stretto: accelerano dunque il lor movimento, e per conseguenza si accresce la loro forza.

Sesta esperienza. Abbiate una calamita gagliarda, scegliete due aghi d'acciajo; sate toccar ad uno un de' bottoni dell'armatura, e contentatevi di metter l'altro nell'atmossera della calamita lontano due o tre linee dello stesso bottone. Questi due aghi si calamiteranno, e il Sig. le Monnier assicura, che prenderanno aspetti diversi, val dire, se l'estremità superiore dell'ago, che tocca l'armatura, riceve la virtu boreale, la estremità superiore dell'ago, che non tocca l'

armatura, riceverà la virtù meridionale.

Spiegazione. L'ago di acciajo che tocca l'armatura calamitasi per mezzo de'corpuscoli magnetici, ch'escono dalla calamita; e l'ago che non tocca l'armatura calamitasi per mezzo de'corpuscoli magnetici, ch'entrano nella calamita, imperciocche noi siam persuasi, che i corpuscoli magnetici, i quali si trovano sparsi nell'atmossera terrestre, riparino abbondevolmente le perdite, che può sare la calamita. Ciò supposto, ecco in qual maniera si può ragionare. E' probabile che i corpuscoli, ch'escono dalla calamita, entrino ne'corpi che son da essi calamitati in modo assatto diverso, da quelli, ch'entrano nella calamita, e che per istrada trovarono de'corpi da calamitare; dunque la esperienza, di cui parla il Sig. le Monnier, non è inesplicabile, come lo hanno preteso molti dotti.

Notate che il lato della pietra calamita, che rifguardava il polo boreale della terra, quando la pietra ftava ancora nella miniera, rifguarda il polo meridionale, tratta ch' ella è fuori della miniera: così parimenti il lato della pietra calamita, che nella miniera guardava il polo meridionale della terra, fuori della miniera guarda il polo boreale. Questo fatto conformissimo ai principi da noi stabiliri è confermato dalla maggior parte di quelli, che operarono sulla calamita; edecco in qual maniera noi lo spieghiamo nella nostra

spotesi. Il lato che nella miniera guardava il polo della terra meridionale, è realmente il polo meridionale della pietra calamita; e il la o che guardava il polo boreale della terra è realmente il polo boreale della calamita. La terra è una gran calamita; dunque secondo le regole da noi date nella terza esperienza il polo boreale di una calamita particolare, deve suggir il polo della terra; dunque il lato della pietra calamita, che nella miniera guarda il polo boreale della terra, deve suor della miniera suggire lo stesso polo. Tutto questo non deve però alterare la denominazione, di cui abbiam parlato nel principio di questo articolo n. 1,

Per render ancor più probabile il sistema da noi esposto, riferiremo qui l'ipotesi ideata un tempo dal Cartesso per ispiegare i senomeni dalla calamita. Egli la propone all'incirca così al paragraso 146 della 4. par-

re de' principi di Filosofia.

1.º Da ogni polo celeste cade in terra una matefia sottilissima composta di particelle fatte in forma di vite.

2.º Le viti che cadonsi dal polo celeste boreale non. sono torte nello stesso seno, che quelle che cadono dal polo celeste meridionale.

3.º La terra ha dei pori retti paralleli al suo asse,

e farti a maniera di chiocciola.

4.º Le chiocciole son fatte in sensi opposti, val dire, altre son atte a dar ingresso al sluido magnetico,
che cade dal polo celeste boreale, e altre a quello,
che scende dal polo meridionale.

5.º La Calamita ha dei pori fimili all'incirca a quei della terra. Trasformate in principi queste immagina-

zioni, ecco come la discorre il Cartesio.

Dal 'polo celeste boreale cade un fluido, il quale trovando nel seno della terra de' pori disposti a riceverlo entra pel lato boreale del nostro globo, ed esce pel suo lato meridionale; questo fluido non incontrando nell' aria pori disposti a lasciargli continuare il suo viaggio per linea retta, piegasi verso terra, rade la sua esterior superfizie, rientra pel suo lato boreale, esce di nuovo pel lato meridionale, e forma un vero vortice intorno alla terra.

Lo stesso avviene al fluido, che cade dal polo celeste meridionale. Entra egli prima pel lato meridionale della terra, esce pel suo lato boreale, e aggirasi d' intorno al nostro globo per rientrare dal suo lato meridioridionale. Col mezzo di questi due vortici, che trovano nelle calamite, e ne' corpi calamitati de' pori atti a riceverli, pretende di spiegare Cartesso i senomeni magnetici, de' quali abbiam noi renduta ragione in questo articolo. Lascio al Lettore il decidere, qual delle due ipotesi sia più conforme alle leggi della sana Fisica, se quella di Cartesso, o l'altra da noi proposta.

CALAMITA ARTIFIZIALE. Alla calamita naturale succede quasi naturalmente la calamita artifiziale. Si dà questo nome a certe piccole sbarre di acciajo, alle quali i Signori Knight, Michell, e Canton in Inghilterra, e i Signori Duhamel, Anatheaume; e le Maire in Francia hanno saputo comunicare tanta virtù magnetica, che vincono in forza le migliori calamite naturali. Il metodo seguente conterrà quanto v'ha

di più essenziale, e di più interessante.

Preparate una dozzina di lamine d'acciajo comune, del peso ciascuna di un' oncia e tre quarti, lunghe sei pollici, e larghe un mezzo pollice sopra due linee poco più di grandezza; temperatele in circostanza, che il fuoco non sia nè troppo vivo, ne troppo lento; segnate queste lamine con un colpo di forbice da uno de'lor estremi, quando sono ancor calde, dopo averle remprate, lustratene l'estremità sopra un marmo, o sopra una pietra da aguzzare rasoj. Preparate a quel modo le lamine di acciajo, bisogna proccurare di collocare il polo del Nord alla estremità segnata, e il polo del Sud a quella che non lo è. Per farlo disponetene una mezza dozzina di queste lamine in guila, che formino una linea Nord e Sud, e che il termine della prima, che non è segnata, tocchi il termin segnato della seconda ec. badando bene, che gli estremi segnati di tutte queste linee guardino a Settentrione.

Ciò fatto, prendete una calamita armata, e collocate i suoi due poli sulla prima delle sei lamine, il polo del Sud verso l'estremità segnata della lamina, ch'è dessinata a diventar polo del Nord, e il polo del Nord verso l'estremità non segnata, ch'è dessinata a diventar polo del Sud. Fate poi scorrere la pietra sulla linea delle lamine da un capo all'altro tre o quattro volte, badando bene, che tutte restino tocche. Dopo questa prima operazione levate dal loro sito le due lamine di mezzo; collocatele all'estremità della linea, e sostituite in lor vece quelle, che terminavano

dianzi la linea, conservando sempre la stessa disposizione, riguardo ai capi segnati: sate sdrucciolare la vostra pietra nello stesso senso sopra le 4 lamine solamente nel mezzo; e saranno calamitate al di sopra. Per calamitarle al disotto revescierete la linea intera delle lamine, sarete sdrucciolare la pietra sulla seconda, terza, quarta, e quinta lamina; trasporterete poi nel mezzo le due lamine, che terminavano la linea; le calamiterete anch'esse, e avrete la materia di una calamita artifiziale...

Fatta questa operazione dividerete in due sasselli le vostre sei lamine calamitate; separerete questi due sasselli con una regola di legno lunga 5 pollici, larga un mezzo pollico, e grossa da due linee; sarete in guisa che le tre calamite, che compongono il primo sasselle, abbiano i loro poli del Nord situati all'ingiù, e le tre calamite, che compongono il secondo sassello, abbiano i lor poli del Nord situati all'insù; voi sermerete con un silo questi due sasselli separati dalla regola di legno; e ve ne servirete, come di una calamita naturale per calamitare, secondo il metodo, che abbiam già prescritto, le sei lamine di acciajo, che restano.

Il Sig. Michell, che èi ha somministrato questo metodo, nota il che la seconda mezza dozzina ricevera una virtù magnetica assai maggior delle prime lamine, delle quali si sece uso per calamitarle. Consiglia però egli di collocare anche la prima mezza dozzina sopra una linea, e calamitarla anch' essa col mezzo dell'ultima mezza dozzina, alla quale comunicò ella stessa la virtù magnetica. Consiglia inoltre di far loro cambiar ussizio, e servirsi a vicenda di una di queste mezze dozzine per calamitar l'altra, sinattantoche tutte queste lamine abbiano tanta virtù quanta ne possono conservare, il che voi conoscerete, quando ciascuna d'esse porterà con un solo de'suoi poli un peso di ferro di una buona libbra.

Osserva egli 2.º che poichè le sei lamine calamitate, delle quali si sa uso per calamitare l'altre, devono estr collocate tre da un canto coi loro poli del Nord all'ingiù, e tre dall'altro coi lor poli del Sud all'ingiù, avvenendo, che quando diverse calamite unite insieme hanno i lor poli dello stesso nome situati della stessa maniera, queste calamite d'ordinario si nuocono l'una all'altra, il Sig. Michell, dico, osserva

effer necessario assolutamente di non mai collocare nel tempo stesso due lamine da uno medesimo canto, ma che bisogna metterle una per una. Così collocando la prima del sastello a dritta, bisogna collocar la prima del sastello a sinistra, ec. e sarle inclinare; assinche possano appoggiarsi in alto l'una contro l'altra. Nelsos stesso modo si deve operare, quando si levano dalla linea da calamitare.

Osserva in 3.º luogo, che se la calamita, di cui si sa uso per dar un principio di virtù alle sei prime lamine d'acciajo sosse troppo debole, sarà ben satto calamitarle tutte dodici secondo il metodo precedente, prima di temprarle, perchè saranno in istato di ricevere la virtù magnetica con più sacilità. Se ne temprera poi la metà; si calamiterà colla metà che resta non temprata; si temprera sinalmente questa; e si procedera della stessa maniera ec. Tutte queste particolarità son tratte da un eccellente Trattato sulle calamite artisiziali composto in Inglese dal Sig. Miohell; e tradorto elegantissimamente in Francese dal P. Rivoire Gessuita.

CALCINAZIONE. Operazione, che mette un corpo in istato d'esser ridotto in polvere. Il suoco usuale; e il suoco solare sono i soli agenti della calcinazione: Ognun facilmente comprende; che devono spogliare i corpi, che si assoggettano alla loro azione, di tutte le particelle umide o almeno di una gran parte d'esse particelle. In questo stato i corpi diventano friabili, e per questo stesso si facilmente in polvere. Ciò ch'è difficile da spiegare in questa materia si e il senomeno, che ci porge lo sperimento seguente.

Mettete 20 libbre di piombo in un piatto di terra; il qual non sia inverniciato: esponete questo piatto a un sucception in movete con una spatola il piombo, ch' esso contiene, sinattantoche sia ridotto in polvere; voi avrete una polvere, o una calce di piombo del peso di 25 libbre. Si dimanda, come mai il suoco, che dissipa le particelle de' corpi, cui esso calcina, accresca considerabilmente il peso del piombo, dello stagno, della maggior parte de' metalli? I Fissici hanno immaginato tre sistemi per ispiegare questo satto con qualche probabilità. Eccoli.

Altri pretendono, che la materia ignea condenfata prodigiosamente ne' pori de' corpi anzidetti, accresca il.

rii

lor peso, calcinandoli. Il celebre Boyle noi lo risguardiamo come inventore di questa conghiertura.

Altri affermano, che questo effetto è prodotto dall' aria introdotta nelle stesse materie. Fanno osservare che i crogiuoli, dove si calcinano i metalli, son pieni d'aria; che la calcinazione non si fa, che rimescolando continuamente il metallo, e introducendo di molta aria nella materia, che si fonde; che quanto più si rimescola, e quanto più d'aria vi s'introduce, tanto meglio ne siegue la calcinazione, e tanto più riman accresciuto il peso del metallo. Quindi conchiudono, dopo il Sig. Hales, che l'aria nel tempo della calcinazione entra nel metallo, che fondesi, come parte elementare, e componente, sotto la forma di condenfazione, di costipazione, che arriva a farle perdere la fua rarezza, la sua trasparenza, la sua liquidità, il suo volume, la sua elasticità, e per conseguenza la sua leggerezza specifica; come può dunque in tal caso non accrescere il peso delle materie colle quali si mefce ?

Il terzo parëre è quello dei Fisici, i quali son d' avvilo, che l'accrescimento del peso ne' metalli calcinati proceda da certe molecule pesanti contenute nell' aria, che vengono a unirfi ad essi; ed ecco come la discorrono dopo il Sig. Privat de Molières. L'aria è non solamente pesante, ma contiene ancor ne' suoi pori delle molecule acquose, oleose, saline, sulfuree che son pesantissime. Allorchè si calcinano 20 libbre di piombo l'ardore del fuoco riscalda l'aria vicina del vase, che contiene la materia, le raresa, la rende incapace di sossentar le molecule eterogenee, ch'ella contiene; allora una gran parte di quelle molecule cade sulla superfizie del piombo per incorporarsi con esso. Questo primo volume, d' aria rarefatto diventa più legpero di quello, ch'è di sopra, ascende egli dunque, e cede il luogo a un'aria nuova, la qual depone sul piombo in fusione delle nuove molecule, e così di mano in mano, sinattantoche è satta la calcinazione. La miglior prova, che apportati della bontà di questo sistema è questa: La sperienza cotidiana c'insegna, che l'aria somministra in breve spazio venti libbre d'acqua, a venti libbre di sal di Tartaro, che le si esponga; perchè non fomministrerà egli a 20 libbre di piombo nel tempo della calcinazione cinque libbre di par-

CAL

ticelle pesanti, ch'esso non avrà potuto sostenere, e che l'azione del fuoco non avrà allontanato?

Quanto a me farei tentato di azzardare una conghiettura. Nessuna delle tre opinioni isolate parmi sufficiente. Uniamle insieme. Si conviene al presente, che ogni materia ha della gravità; non se-n' esentanonemmen il fuoco e la luce. Perchè dunque non fi foflerrà, che il fuoco, l'aria, e parecchie particelle eterogenee concorrano a produrre l'accrescimento del pe-

fo ne' metalli calcinati?

CALCOLO. Questo termine significa computo. Noi abbiam dato le regole del Calcolo ordinario agli articoli, che cominciano dalle parole, Aritmetica, Aritmetica Algebraica applicata all Analist, Frazioni. Abbiam anche cominciato a dar un'idea del gran Calcolo all' Articolo che comincia dalle parole Aritmetica sublime. E' ormai tempo di trattare un pò più a fondo questa importante materia, alla quale noi consegraremo i due articoli seguenti.

CALCOLO DIFFERENZIALE. Questo è un calcolo che insegna a trovare una quantità infinitamente piccola, che chiamasi differenziale, la quale essendo prela un numero infinito di volte farà eguale ad una quantità data. Questo Calcolo è fondato sulle nozio-

ni, e su i principi feguenti.

1. Le quantità si dividono in variabili e invariabi. li. Le prime possono crescere, o diminuire continuamente; le feconde restano sempre le stesse. In un circolo le corde sono quantità variabili, e i diametri quantità costanti.

2.º Nel calcolo disserenziale le quantità variabili son dinotate coll' ultime lettere dell'Alfabetto, :, a, x, y,

ec. le invariabili colle prime, a, b, c, ec.

3.º La différenza, o l'elemento différenziale di una variabile, è una quantità infinitamente piccola, ondesi concepisce che la quantità variabile cresce, o diminuisce ad ogni istante.

4. Una quantità semplice & una quantità che non-

è moltiplicata ne divisa per nessun' altra .

5.º La differenza infinitamente piccola di una quantità variabile semplice, si esprime colla lettera d, la qual si mette innanzi alla quantità variabile, di cui si tratta; dx è dunque la differenza di x, e - dy. quella di - 7.

ĬIJ

6.º Le quantità variabili hanno delle differenze, le invariabili non ne hanno.

7.º Le differenze di due quantità eguali sono eguali.

8.• Una quantità accresciuta o diminuita della sua differenza, è sensibilmente la stessa. Quindi x + dx = x; così parimenti x - dx = x.

9. Due quantità che non diferiscono, che d'una quantità infinitamente piccola, sono sensibilmente eguali tra loro, e si può senza error sensibile prenderle indifferentemente l'una per l'altra.

10.º Si può senza error sensibile trascurare nel cal-

colo una quantità infinitamente piccola.

OSSERVAZIONE.

I principianti duran fatica ad accordarli questi tre ultimi principj. Se alcun però se ne trovasse di tal carattere, il qual leggesse questo articolo del mio Dizionario, lo inviterei a riflettere, dopo il Wolfio, che si tengono in conto di esattissime le operazioni de' Geometri, e degli Astronomi, i quali pur fanno tutto giorno delle ommissioni molto più considerabili. Quando si prende per esempio l'altezza di una montagna, si bada egli forse a un granellino d'arena, che il vento può levarle dalla cima? Quando si calcola una ecclissi lunare, non si considera la terra come sferica? e per conseguenza si tien egli conto delle case, delle corti, e de'monti che trovansi sulla superfizie di essa! Or tutto quevo è assai più il trascurarlo, che dx, poichè ce ne vuole un numero infinito di dx per far x; dunque il calcolo differenziale è in fondo il più sicuro di tutti i calcoli. Ne' seguenti Problemi se ne troveranno le regole più usuali.

PROBLEMAI.

Trovar la differenza di un polinomio composto di quantità semplici aggiunte e sottratte, altre delle quali sono variabili, ed altre invariabili, come sarebbe del polinomio a + x - y.

del polinomio a + x - y.

Rifoluzione. Il polinomio proposto ha per differenza + dx - dy; il che non ha bisogno di dimostrazione.

PROBLEMA 11.

Trovar la differenza di un prodotto composto di due quantità, per esempio di xy.

Tomo I. H Ri-

114 Risoluzione. Il prodotto di xy ha per differenza

ydx + xdy.

Dimostrazione, 1.º x accresciuto di una quantità infinitamente piccola è $\equiv x + dx$; parimenti y accresciuto di una quantità infinitamente piccola $\equiv y + dy$.

2.0 \times + $d\times$ \times y + dy = \times y + y $d\times$ + \times dy + $d\times$ dy; dunque la differenza del prodotto xy è y dx + x dy + dxdy; e trascurando dxdy; come una quantità infinitamente più piccola dell'altre due, restera ydx + x dy per differenza del prodotto xy; dunque in generale, la differenza di un prodotto composto di due quantità sarà la differenza della prima quantità moltiplicata per la seconda, + la differenza della seconda quantità moltiplicata per la prima.

COROLLARIO. La différenza di xx farà x dx + x dx 2xdx. La differenza di axx sarà 2axdx. La diffe-

renza di axy farà aydx + axdy.

IJť. PROBLEMA

Trovar la differenza di un prodotto composto di tre quantità, per esempio, del prodotto uxy:

Risoluzione. Il prodotto richiesto ha per differenza zydu + uydx + uxdy. Per dimostrarlo fate ux = t; e cercate la differenza del prodotto ty.

Dimostrazione . 1. t = ux, dunque la differenza di t è la stessa, che quella di ux, dunque dt = xdu + udx.

2.° t = ux; dunque ty = uxy; dunque la differenza dell'uno è la stessa, che quella dell'altro; dunque

uxy ha per differenza ydt + tdy.

3.° t = ux, e dt = xdu + udx num. i. dunque fostituendo si avrà ydt + tdy = xydu + uydx - uxdy; dunque se uxy ha per differenza ydt + tdy, avrà altresi per differenza xydu + uyax + uxdy; dunque in generale la differenza di un prodotto composto di tre quantità trovasi moltiplicando il prodotto delle quantità proposte prese a due a due per la disferenza della terza. Se il prodotto fosse composto di quattro quantità, si troverebbe la sua differenza moltiplicando il prodotto delle quantità date di tre in tre per la differenza della quarta.

COROLLARIO. La differenza di xi ovvero xxx sarà $xxdx + xxdx + xxdx = 3x^2 dx$: e in generale la differenza di um farà mxmi dx; poiche quella di xi è 3x3 -1 dx. Per la stessa ragione, la differenza di

 $x \longrightarrow fara \longrightarrow mx \longrightarrow m \longrightarrow dx$; e quella di $\longrightarrow fara \longrightarrow m$ $\frac{m}{n} \longrightarrow dx \longrightarrow \frac{m}{n} \longrightarrow m \longrightarrow n$ $\frac{m}{n} \longrightarrow dx \longrightarrow \frac{m}{n} \longrightarrow dx$

PROBLEMA IV.

Dimostrazione. Le operazioni seguenti dimostreranno a chiunque sa i primi elementi d'Algebra, che

ydx — xdy

d: ______, nella supposizione che _____;

1.
$$x = yy$$

2. $x = ty$

3. $dx = ydt + dty$

4. $ydt = dx - tdy$

4. $ydt = dx - tdy$

5. $dt = y$

6. $dt = xd$

7. $dt = y$

9. $dx = xd$

7. $dt = yy$

9. $dx = xdy$

8. $dt = yy$

9. $dx = xdy$

9. $dx = xdy$

COROLLARIO I. In generale la differenza di una frazione è eguale al prodotto della differenza del numeratore per il denominatore — al prodotto della differenza del denominatore per il numeratore, il tutto diviso per il quadrato del denominatore.

minatore.

Corollario II. La differenza dy dy dy za di $\frac{y}{a} = \frac{ady}{a} = \frac{dy}{a}$, quella di $\frac{a}{x} = \frac{adx}{x}$; e quella

116 CAL

ay axdy - aydx

di - - - ; perchè la grandezza a

non ha differenza.

PROBLEMA V.

Risoluzione. La disserenza richiesta è ... m ... m ... i

dx; perchè m .. Cercate Aritmetica algebraica.

PROBLEMAVI.

Trovar la differenza del radicale $\sqrt{x^m}$.

Risoluziono. La differenza richiesta è $\frac{m}{n}$ $\frac{m}{n}$ — 1d* $\frac{m}{n}$ $\frac{m-n}{n}$ d*; perchè $\sqrt{x^n}$ $\frac{m}{n}$. Cercate Aritmetica algebraica.

PROBLEMA VII.

Risolazione. La differenza è
$$-\frac{m}{n}$$
 $\frac{m}{n}$ $-\frac{1}{n}$ $\frac{dx}{dx}$ $-\frac{1}{n}$ $\frac{dx}{n}$ $\frac{m}{n}$ $\frac{m}{n}$

Cercate Aritmetica algebraita.

PROBLEMA VIII.

Trovar la differenza di

 $\frac{m+1}{m+1} = \frac{ax^m dx}{ax^m dx}.$

PROBLEMA IX.

Trovar la differenza di V (xy + yy).

Risoluzione. La differenza richietta è $\frac{ydx+xdy+2ydy}{2\sqrt{(xy+yy)}}$.

Ma siccome questa disferenza non si presenta da sè, così noi ne daremo la dimostrazione in tutte le forme. Per venirne a capo sacciamo $\sqrt{(xy + yy)} \equiv u$; e cerchiamo qual sia in questa ipotesi la disferenza di a. Il problema non sarà stato ben risoluto, se non nel

caso che troveremo $du = \frac{ydx + xdy + 2ydy}{2\sqrt{(xy + yy)}}$

Dimostrazione. Le seguenti equazioni daranno questa dimostrazione. Sarann' elleno a portata di chiunque ha comprese le cose precedenti.

$$u = \bigvee (xy + yy)$$

$$uu = xy + yy$$

$$2udu = ydx + xdy + 2ydy$$

$$du = \frac{ydx + xdy + 2ydy}{2u}$$

$$du = \frac{ydx + xdy + 2ydy}{2}$$

$$du = \frac{ydx + xdy + 2ydy}{2}$$

OSSERVÁZIONĖ.

I Problemi leguenti servono a trovar le differenze seconde, ovver le differenze delle differenze. Presen-H 2 tano tano nel tempo stesso le regole di questa spezie di calcolo, che si estende per dir così, oltre all'infinito.

PROBLEMA I.

Trovar la differenza seconda di ax, ovver la diffe-

renza di adx.

Risoluzione. La differenza richiesta è addx, perchè a non ha differenza, e dx è una quantità semplice, e non il prodotto d per x.

PROBLEMA II.

Trovar la differenza seconda di xy, ovver la differenza di ydx + xdy.

Risoluzione. La differenza richiesta è yddx + xddy

+ 2d xdy.

Dimostrazione. 1.º La differenza del prodotto ydx è dxdy + yddx; per il problema socondo precedente.

2.0 La differenza del prodotto xdy è dxdy + xddy; per lo stesso problema. Dunque la differenza del binomio ydx + xdy sarà dxdy + yddx + dxdy + xddy = yddx + xddy + 2dxdy.

PROBLEMA III.

Trovar la differenza seconda di xa, ovver la diffe-

renza di mxm = I dx.

Risoluzione. La differenza richiesta è mm — mxm

1 dx: + mxm-1 ddx. Per dimostrarlo sacciamo x"

1 = y e dx = z, tenendo sempre a mente, che
dx essendo una quantità semplice, il suo quadrato è
dx2 e non dxdx, ovver ddxx.

Dimostrazione. 1. Poiche x - 1 y, si avrà la differenza di x - 1 eguale alla differenza d'y; dunque

 $m-1 \times m = 2 dx = dy.$

) 2.0 Poichè dx = z, $ex^{m-1} = y$; dunque x^{m-1} dx = yz; dunque mx^{m-1} dx = myz; dunque la differenza di mx^{m-1} ; dx è eguale alla differenza del prodotto myz, nel quale m è una quantità costante, che non ha differenza.

3.0 La differenza di myz è mzdy + mydz .

4.0 Mettiamo in luogo di z il (uo valore dx; invece di dy il suo valore m = 1 x = 2 dx, e in luogo d' y il suo valore x = 1; e avremo mzdy = mdx × m = 1 x = 2 dx = mm = mx = 2 dx; perche m m = 1 = mm = m; e dx × dx = dx; avre-

011

mo di nuovo $mydz = mx^m - i ddx$; dunque $mzdy + mydz = mm - mx^m - i dx^i + mx^m - i ddx$. Ma il primo membro di questa equazione e evidentemente la differenza del prodotto myz; dunque il secondo membro della stessa equazione sarà evidentemente la differenza di $mx^m - i dx$, ovver la differenza seconda di x^m .

OSSERVAZIONE.

La differenza seconda di x^m è una vera formula per chiunque ristette, che m val 2, quando la grandezza, che vuolsi differenziare, è elevata al quadrato; che m val 3, quando trattasi del cubo. In tal maniera io trovo in un momento la differenza seconda d' $x^1 = 9 - 3x^1 - 1 dx^2 + 3x^2 - 1 dax = 6xdx^2 + 3xxddx$; allo stesso modo io trovo la differenza seconda di x^2 . $\frac{1}{2} + \frac{1}{2} +$

PROBLEMA IV.

Trovar la differenza seconda di e ovver la differenza di - ady,

Risoluzione. La differenza richiesta & -ayddy + 2ady2.

Dimostrazione. 1.º La disferenza del numeratore — ady è — addy, e quella del denominatore yy è zydy.

2.º La disserenza di una frazione è composta della disserenza del numeratore moltiplicata pel denominatore — la disserenza del denominatore moltiplicata pel numeratore, il tutto diviso pel quadrato del denominatore: dunque la disserenza della frazione — ady , — yy × — addy — ady × — 2ydy

$$\frac{yy}{-ayyddy + 2aydy^2} = \frac{y^4}{-ayddy + 2ady^2}$$

COROLLARIO. Se nella frazione prendesi

Н

t20 CAL
per una quantità costante: la sua differenza sarà $dx \bowtie dy^2 + dx \bowtie yddy dy^2 + yddy$

 $dx \bowtie dx$ dx

CALCOLO INTEGRALE · E'l'inverso del calcolo differenziale. Infatti il calcolo differenziale consiste nel trovare una quantità infinitamente piccola, la quale essendo presa un nuarero infinito di volte, sia eguale ad una quantità data. Il calcolo integrale per lo contrario consiste nel trovare la quantità alla quale appartiene la differenza infinitamente piccola che vi fi dà. Nell'uno si conosce la somma, e si cerca la differenza infinitamente piccola; nell'altro si conosee la differenza infinitamente piccola, e si cerca la somma. Questa somma o questa integrale è dinotata nel calcolo integrale dalla lettera s. Quindi sada significa, che vi si dà da integrare la quantità adx. Chiunque sarà perfettamente istrutto dal calcolo differenziale, intenderà senza molta pena le quantità differenziale, che gli si presenteranno: massime s'egli sa un uso frequente dell' uno e dell' altro calcolo. Ecco una regola generale, la qual suppone, che non vi sia che una sola variabile da integrare in una espressione differenziata.

Per integrare, bisogna cancellare la differenziale, accrescere di una unità l'esponente della variabile, e dividere il tutto per lo sesso esponente così accresciuto.

PROBLEMA 1.

Infatti noi abbiam già provato che la differenziale di mi era 3mi dn. Rileggete l'articolo presedente.

PROBLEMAII.

Integrale la differenziale mx dx.

Risoluzione. La integrale di mx dx, è per la re-

gola generale, ___ = x*: . Infatti x* ha per dif-

ferenziale min i dr. Rileggete l'articolo precedente. Ecco le regole generali del Calcolo differenziale e integrale; del quale per farne l'applicazione si leggano gli articoli che cominciano per le parole quadratura, massima e minima, e s'imparerà ad applicarlo in

un modo sempre analogo alla Fisica.

CALENDARIO. Il Calendario che su sempre considerato come una parte dell' Astronomia, è una distribuzione di tempo, che gli nomini accomodarono agli usi della vita. Per comprendere tutta la estensione di questa definizione, bisogna sapere, che cosa s'intenda per giorno, mese, anno, Lettera Dominicale, Ciclo Solare, Gitlo Lunare, Indizione, Periodo Vittoriano, Periodo Giuliano, Epatte: le quali cose tutte noi pretendiamo spiegate in questo articolo.

1.º Il tempo che la terra impiega nel far un giro sopra se stessa, val dire il tempo che scorre, quando il sole sa la fua rivoluzione apparente da Oriente in Occidente è chiamato giorno pegli Astronomi. Dividesi

in 24. parti, che chiamansi ore.

2.0 Il mese è la duodecima parte all'incirca dell'anno. Vi sono de'mesi solari e de'mesi lunati. I mesi solari hanno tutti 30. 0 31. giorno, toltone il mese di Febbrajo, che ne ha solamente 28. negli anni comuni, e 29. negli anni bissessiti.

Vi sono due sorte di mesi lunari, uno periodico, e l'altro sinodico. Il mese periodico è il tempo che la Luna impiega nello scorrere da Occidente in Oriente li 12. segni del Zodiaco. La sua durata è di 27. gior-

ni , 7. ore , 43. minuti .

Il mese sinodico è il tempo, che passa da un Novilunio sino al Novilunio seguente. Questo tempo è di 29. giorni, 12. ore, e 44. minuti incirca. Nell'uso civile si trascurano per un tempo questi minuti, e si fanno i mesi sinodici alternativamente di 30. e di 29. giorni, i primi si chiamano pieni, e i secondi di cavi.

3.º Siccome vi son de'mest solari, e dei mest lunari, vi son pur degli anni solari, e degli anni lunari.
L'anno solare astronomico è il tempo, che scorre,
mentre il sole pare che scorra li 12. segui del Zodiaco. Questo tempo è di 365. giorni e 6. ore incirca.
Ma siccome sarebbe incomodissimo il non sar cominciar l'anno col principio del giorno, si trascurano
queste 6. ore per 3. anni, e si aggiugne un giorno al

mese di Febbrajo ogni quarto anno; e questo quarte anno composto di 366. giorni è quello che chiamassi bissessi. Gli anni bissessiti è quello che chiamassi bissessi. Gli anni bissessiti di ogni secolo tono il quarto, l'ottavo, il dodicessmo, e così di 4. in 4. sino al 100. Egli è dunque facilissimo trovar se un anno è bissessite o no. Dividete per 4. il numero ch' esprime l'anno proposto; se la divisione può sassi senza avanzo, l'anno è bissessite; ma se c'è qualche avanzo non lo è. L'anno 1758. per esempio non è bissessite, perchè resta 2. dopo l'ultima divisione di 1758. per 4. Si tien per sermo, che questa disposizione sia stata fatta da Giulio Cesare, il quale per questa ragione rissuardava come bissessite ogni centesimo anno, val dire l'ultimo anno di ogni secolo; questa osservazione è necessaria per il progresso.

L'anno lunare composto di 12. mesi lunari, che sono alternativamente di 30. e di 29. giorni, non contiene che 354. giorni, e per conseguenza egli è più corto dell'anno solare di 11. giorni. Questi 11. giorni fanno in 19. anni 209. giorni; de' quali noi ne vedremo l'uso, quando parleremo del Ciclo lunare.

4.0 Le sette prime settere dell'alfabetto A, B, C, D, E, F, G, son chiamate nel Calendario Lettere Dominicali, perchè servono a vicenda a segnare tutte le Domeniche dell'anno; ed ecco come sono disposse. A si mette sempre nel Calendario a destra del primo giorno di Gennajo. G accanto del 7. di Gennajo. A ritorna poi accanto dell'8. e così dell'altre sino al G; che trovasi sempre accanto del 14. dello stesso messe. Se il primo giorno dell'anno è stato Domenica, la lettera Dominicale di quest'anno sarà sempre A, e per conseguenza tutti i giorni dell'anno, accanto de' quali si troverà nel Calendario la lettera A, saranno Domeniche. Lo stesso sarebbe della lettera B, se il secondo giorno di Gennajo sosse Domenica, ec.

Notate che quando A è la lettera Domenicale di un anno, come lo era infatti l'anno 1758, l'anno seguente 1759 ha avuto necessariamente G per lettera Domenicale. La ragione è evidente; poiche il primo giorno di Gennajo dell'anno 1758 è stato una Domenica, il primo giorno di Gennajo del 1759 è stato Lunedì; e per conseguenza li 7. di Gennajo è stato Domenica; ma G è sempre accanto delli 7. di Gennajo; dunque la lettera G è stata aderente nell'anno 1759 alla

alla prima Domenica di Gennajo, e per conseguenza

a tutte le Domeniche dell' anno.

Notisi inoltre; che negli anni bissestili vi sono sempre due lettere Domenicali, la prima delle quali serve dal principio dell'anno sino alla sesta di S. Mattia, e la seconda dal giorno di questa sesta inclusivamente sino alla sine dell'anno. Se l'anno 1758 sosse stato bissestile, avremo avuto per lettere dominicali, A, G.

Quindi ne siegue che le lettere non diventano domenicali secondo l'ordine che hanno nell'alfabetto, ma in un ordine inverso. L'anno 1759 ho avuto G e

l'anno bissestile 1760 ha avuto F, E.

5.0 Le Domeniche non cadono ogni anno nell'istesso quantitativo del mese. La sperienza c'insegna, che solamente dopo ogni 28. anni l'ordine delle Domeniche e delle seste dell'anno sarà persettamente simile a quello, che noi abbiamo avuto nel 1758; per questo gli Astronomi hanno chiamato Ciclo solare una rivoluzione di 28. anni. Per trovar l'anno del Ciclo solare per un anno proposto, v. g. pel 1758, bisogna aggiunger 9. al 1758, e dividere il totale 1767 per 28; la cista 3, che resterà dopo l'ultima divisione, c'indicherà, che l'anno 1758 è stato il terzo del Ciclo solare corrente.

Nota 1.0 Che quando non resta nulla dopo l'ultima divisione, l'anno proposto è l'ultimo, o il ventotte-

simo del Ciclo solare.

Nota 2.0 Che si aggiunge 9. all'anno proposto, perche il principio del Ciclo solare nel quale Gesucristo

è nato, ha preceduto questa nascita di o. anni.

Nota 3.º Che i riformatori del Calendario hanno inventato un Ciclo sobare di 400 anni. Se voi dividete 1758 per 400, voi avrete per resto 158; il che prova, che l'anno 1758 è stato di 158 di questo nuovo Ciclo solare.

6.º Metone celebre Astronomo di Atene trovò, 439 auni avanti la nascita di Gesucristo, che in capo a 19 anni solari i Noviluni cadevano negli stessi giorni, ne' quali erano caduti dicianove anni addietro. Quindi chiamò egli Ciclo lunare una rivoluzione di 19 anni solari. Nel periodo di questi 19 anni, vi surono 12 anni di 12 mesi, e 7 anni lunari ciascuno di 13 mesi. La ragione n'è chiara; 19 anni lunari di 12 mesi cia-

scuno, sono più brevi di 19 anni solari lo spazio di 209 giorni: 209 giorni fanno per l'appunto 6 mesi di 30 giorni, e un mese di 29 su dunque necessario per ricondurre il principio dell'anno lunare al cominciamento dell' anno solare, formar nello spazio di 19 anni 7 anni lunari ciascuno di 13 mesi. Questi 7 anni fono il terzo, il festo, il nono, l'undecimo, il quattordicesimo, il diciassettesimo, e il dicianovesimo del Ciclo lunare. Li primi hanno 384 giorni, e l'ultimo non ne ha, che 385, perchè il settimo dei mesi intercalari, che gli Astronomi chiamano embolismico, non è che di 29 giorni. L'anno 1758, per esempio è stato di 13 mesi, perchè era l'undecimo del Ciclo lunare. Per trovar l'anno del Ciclo lunare per un tal anno proposto, per esempio, pel 1758 bisogna aggiunger la cifra 1 a 1758, e divider 1759 per 19, la cifra 11, che resterà dopo l'ultima divisione v'indicherà, che l' anno 1758 è stato l'undecimo del Ciclo lunare corrente.

Nota 1.º Che aggiungesi 1. all' anno proposto, perchè il tempo della nascita di Gesucristo era il secondo

anno del Ciclo lunare.

Nota 2.0 Che la cifra, che dinota l'anno del Ciclo lunare, è chiamata numero d'oro, perchè in Atene se-gnavansi sissatte cifre in oro nella pubblica piazza.

Nota 3.º Che non è vero appuntino, como avvisollo Metone, che i Noviluni ritornino allo stesso anomento dopo 19 anni passati: succedono un'ora e mezza incirca più presto, e per conseguenza 2 giorni più presto dopo 625 anni. Questa osservazione è necessaria

in progresso.

7.0 Il Ciclo della Indizione Romana composto di 15 anni è un Ciclo puramente arbitrario: si suppone, eh' egli abbia cominciato 3 anni avanti la nascita di Gesucristo, e per conseguenza bisogna aggiunger 3 a 1758, divider il totale 1761 per 15, e siccome resta 6 dopo l'ultima divisione, così può affermarsi, che l'anno 1758 è stato il sesto anno del Ciclo della Indizione Romana. Se non vi sosse, stato nessun avanzo, l'indizione sarebbe stata 15.

8.º Il Periodo Vittoriano che su trovato da un tal Vittorio, è una rivoluzione di 532 anni. Trovasi questo, moltiplicando gli anni che compongono un Ciclo solare, ciò 28 pegli anni che compongono un Ciclo

lunare, cioè 19.

9.0 II

9.0 Il Periodo Giuliano, che fu trovato da Giuseppe Scaligero, è una rivoluzione di 7980 anni, ed è il prodotto dei tre Cicli solare, lunare, e della Indizione. Infatti moltiplicate 28 per 19, e avrete 532; moltiplicate poi 532 per 15; e avrete 7980 anni. Noi non parlaremo dell'uso di questi due periodi; perchè dopo la riforma del Calendario son divenuti inutili affatto.

10.0 Tal è il Calendario antico, che chiamavasi Calendario di Giulio Cesare, il qual conteneva due difetti considerabili. 1.0 Faceva l'anno di 365 giorni e 6 ore, e non è infatti, che di 365 giorni 5 ore e 49 minuti. Questo errore di 11 minuti avea prodotto sotto il Pontificato di Gregorio XIII. verso l'an. 1580 un errore di 10 giorni cioè, che l'equinozio di primavera non cadeva a' 21. di Marzo, come nell' anno 225, tempo nel quale fu celebrato il Concilio Niceno, ma agli 11 dello stesso mese. Gregorio XIII. per togliere questo errore, fece troncar dieci giorni del mese di Ottobre dell'anno 1582, e comandò, per impedire che non si cadesse in progresso nello stesso inconveniente, che per 400 anni, gli ultimi anni dei tre primi secoli non sarebbero bissestili, come voleva Giulio Cesare, e che non vi sarebbe, che l'ultimo anno del quarto secolo che lo sarebbe. Questa disposizione ha già avuto luogo; l'an. 1700 per esempio non è stato bissestile; gli anni 1800 e 1900 nol saranno; ma l'anno 2000 lo sarà.

Il secondo disetto del Calendario antico era, che i Noviluni precedevano di 4 giorni quello, al quale erano assegnati dal numero d'oro. V. g. il Novilunio, ch'era notato ai 5 di Gennajo accadeva al primo di quel mese. Di questo errore ne abbiamo accennata la causa nella terza nova al num. 6. Tutti gli Astronomi convennero dunque che sosse d'uopo rinunziare al Ciclo di Metone per sissare nel Calendario il giorno de' Noviluni; e allora su che il dotto Luigi Lilio propose l'Epatte, delle quali noi ne farem conoscere l'

ulo.

11.º Il numero de'agiorni, onde la nuova Luna precede il principio dell' anno, chiamasi Epatta. Quando v. g. si dice, che l' anno 1758 ebbe 20 di Epatta; questo significa, che la Luna avea 20 giorni quando l'anno cominciò. L' Epatta vien dunque dall'eccesso dell'

anno solere sopra l'anno lunare, il qual eccesso come

lo abbiam avvertito era di 11. giorni.

Le Epatte si segnano in cifre Romane accanto del giorni del mese, come è facile di osservarlo dando un? occhiata alla tavola da noi posta in fine di questo Articolo. Queste cifre sono 30 di numero, e queste debbonti sempre scrivere con ordin retrogrado, val a dire che XXX ovver l'asterisco * il qual significa XXX trovasi sempre accanto del primo di Gennajo; la cifra Romana XXIX accanto del secondo dello stesso mese, e così dell'altre sino al 30 di Gennajo, che ha la cifra I per Epatta. Quando il mese ha più di 30 giorni, il trentunesimo giorno ha per Epatta la cifra XXX, ovver l'asterisco *, e per conseguenza il primo del mese seguente ha per Epatta XXIX, come si può convincersene gittando gli occhi sul primo giorno del mese di Febbrajo nella Tavola delle Epatte. Tutte queste osservazioni son necessarie a coloro, che vogliono dicifrare siffatte tavole. Si deve inoltre sapere, che si son messe insieme le Epatte XXV, e XXIV in guisa che corrispondano a uno stesso giorno in sei diversi mesi dell'anno: cioè a' 5 di Febbrajo, a' 5 di Aprile, ai 3 di Giugno, al 1 di Agosto, a' 19 di Settembre, e a' 27 di Novembre. Questo avvien certamente perchè vi son 20 Epatte, e perchè l'anno lunare contiene sei mesi di 29 giorni; li sei val dire di sopra mentovati .

Le Epatte sono di un ajuto infinito per conoscere i Novilunj. L'anno 1758, per esempio, ebbe XX d' Epatta, ed io so per la mia tavola delle Epatte, che XX si trova sempre accanto degli 11 di Gennajo, delli 9 Febbrajo, delli 11 Marzo, delli 9 Aprile, delli 9 Maggio, delli 7 Giugno, delli 7 Luglio, delli 9 Magdelli 4 Settembre, delli 3 Ottobre, delli 2 Novembre, del primo Decembre. Quindi i Novilunj sono accaduti nel 1758 intorno a que' giorni; dico intorno a que' giorni, perche il Novilunio accade alle volte 1, alle volte 2 giorni prima di quello ch' è segnato dall' Epatta; e questo è pur un disetto, che trovasi nel Calendario Gregoriano; ma disetto inevitabile, al quale non sarebbe sì agevole di provvederci.

Conoscendo l'Epatta di un anno, niente di più sacile, quanto il conoscere l'Epatta dell'anno seguente. Per aver, v. g. la Epatta del 1759 aggiungo in alla

Epat.

I 2.7

Epatta 20 dell' anno 1758; levo 30 dalla somma 31 per avere un mese embolismico; e concludo che l'anno 1759 ebbe I di Epatta: Se la somma delle due Epatte non avesse ecceduto il 30; sarebbe stata quella l'Epatta richiesta:

Questo metodo soffre tuttavia qualche eccezione; eccola. Se l'anno di cui si cerca la Epatta ha per numero d'oro 1; bisogna aggiunger 12 e non 11 alla Epatta, che ci è nota; perchè il settimo de mesi embolismichi non è che di 29 giorni, e non di 30 come

gli altri sei .

12.0 Siccome non sempre si ha pronta la tavola dell' Epatte per conoscere l'età della Luna, ecco un metodo più comune indipendente dal Calendario. Vuolsi sapere, v. g. l'età della Luna pei 15 di Maggio dell' anno 1758? Per trovarla, prendo prima la Epatta dell' anno 1758; ch'è 20: prendo poi il numero de' giorni scorsi dal principio del mese proposto, ch'è 15; prendo sinalmente il numero de' mesi, che scorsero dopo il Marzo esclusivamente, ch'è 2; è siccome questi tre numeri sommati insieme sanno 37, levo, e conchiudo, che il quindicesimo giorno di Maggio del 1758 dovesse essere il settimo giorno della Luna.

Nota 1.0 Che il mese di Gennajo, e di Febbrajo presi insieme sono precisamente uguali alla durazione

di due mesi lunari.

Nota 2.º Che dopo il mese di Marzo i mesi solari eccedono i mesi lunari di un giorno; per questo quando si cerca la età della Luna pei mesi di Gennajo e di Marzo, basta aggiungere l'Epatta al numero de' giorni del mese, ma dopo il mese di Marzo bisogna aggiugner alla Epatta, e al numero de' giorni del mese tante unità; quanti sono i mesi scorsi dopo il Marzo, siccome abbiam fatto nell'esempio precedente.

Notà 3.0 Che se mi si chiede la età della Luna pegli 8 di Febbrajo dell' anno 1758, io prendo 20 che segna l'Epatta di quest'anno, prendo poi l'8, che spiega quanti giorni sono scorsi dal principio del mese di Febbrajo; finalmente vi aggiungo 1, perche il mese di Gennajo ha 31 giorno, e concludo, che il giorno 8

di Febbrajo è il ventesimo nono della Luna.

13.º Il principal uso del Calendario consiste in farci conoscere in qual giorno si dee celebrare la Festa di Pasqua. Mi si dimanda, per esempio, in qual mese, e

in qual giorno si dovette celebrare la Pasqua nell' anno 1758? Ecco come io opero. 1.º Io so che l'equinozio di Primavera è fissato a' 21 di Marzo, e che il Concilio Niceno ha ordinato, che si celebrasse la Festa di Pasqua la prima Domenica dopo il plenilunio. che cade alli 21 o dopo li 21 di Marzo. 2.0 Io so che XX è stata la Epatta, e che A è stata la Lettera Dominicale dell' anno 1758. 3.9/ Io cerco nel Calendario qual sia il primo giorno dopo li 7 di Marzo, al qual corrisponde la Epatta XX, e trovo che il Novilunio di Marzo è stato agli 11. 4.º V aggiungo 24 giorni agli 11 di Marzo, e concludo, che il Plenilunio Pasquale su alli 24 dello stesso mese. 5.º Cerco a' quanti del mese cadde la prima Domenica dopo il Plenilunio Pasquale, e siccome egli cadde alli 26, io concludo, che la Pasqua si dovesse celebrare alli 26 di Marzo nell' anno 1758. Con queste cognizioni si comprenderà facilmente il Calendario seguente.

Nota 4.º Che quando il numero Aureo eccede l'XI, fe l'anno ha XXV di Epatea, bisogna prender nel Calendario la cifra 25 per segnare i Novilun; per questo voi troverete nelle tavole la cifra 25 sempre nota-

ta accanto di XXVI, o di XXV.

Nota 5.º Che quando il numero d'oro non eccede l'XI, la cifra 24 diventa inutile per notare i No-

vilunj.

Nota 6.0 Che quando lo stesso anno ha per numero d'oro XIX e per Epatta XIX. allora vi son due Novilunj nel mese di Decembre; il primo che cade alli 2 di Decembre è segnato dalla Epatta XIX, e il secondo che cade alli 31 di Decembre è segnato dalla Epatta 19 messa accanto del XX. Consultate per aver una cognizione persetta del Galendario le tavole, che noi abbiam posse in sine di questo volume.

GENN	AJO.	FEBB	RAJO.
CICLO dell'Epaste.	GIORNI del Mefe.	CICLO dell' Epatte .	GIORNI del Mese.
XXIX XXVIII XXVII XXVI XXVI XXVI XXIV XXIII XXII XXI XX	Lettere Dominicali . A B C D E F G A B C D E F G A B C D E F G A B C D E F G A B C D E F G A B C D E F G A B C 22 A C 25 A B C 27 B C	XXIX XXVIII XXVII XXVI 25 XXV XXIV XXIII XXII XXI XXI XVIII XVIII XVII XVIII XII X	Lattere Dominicali. DEFGABCDEFGABCDEFGABCDEFGABCDEFGABCDEFGABCDEFGABCDEFGABC 178 9 10 11 12 12 13 14 15 16 17 18 19 12 12 12 12 12 12 12 12 12 12 12 12 12

MAR	ZÓ.	/ APRILE.			
CICLO dell' Epasse. * XXIX XXVIII XXVII XXVI XXV 25 XXIV XXIII XXII XXII XXII XXII XXII XX	GIORNI del Mese. 1 D 2 E 3 F 4 A A B 7 D 10 E 11 G 12 A B 14 C 15 E 17 F 18 A 19 B 21 C	CICLO dell' Epatte . XXIX XXVIII XXVII XXVII XXIII XXII XX	GIORNI det Mefe. 1 A B C D E F G A B C D E I I I E F G A B C D E I I I I I I I I I I I I I I I I I I		
IX VIII. VI VI IV III II I	22 D 23 E 24 F 25 G 26 A 27 B 28 C 29 D 30 E 31 F	VII VI V IV III II I XXIX	22 G 23 A 24 B 25 C 26 D 27 E 28 F 29 G 30 A		

MAG	GIO.	GIU	GNO.
CICLO dell' Epatte.	GIORNI del Mese.	CICLO dell' Epatte	GIORNI del Mese .
XXVIII XXVII XXVII XXVI XXV 25 XXIV XXIII XXII XXI XXI XXI XVIII XVII XII X	BCDEFGABCDEFGABCDEFGABCDEFGABCD 112131415678 2212222222222222222222222222222222222	XXVII XXVI 25 XXV XXIV XXIII XXII XXI XXIII XVIII XVIII XVIII XVIII XVIII XIII XIII XIII VIII VIII VIII VIII III	EFGABCDEFGABCDEFGABCDEFGABCDEFGABCDEFGABCDEFGABCDEFGABCDEFGABCDEFGABCDEF

LUGI	LIO.	AGOSTO.		
CICLO dell' Epaste.	GIORNI del Mefe.	CICLO dell' Epatte .	GIORNI del Mefe.	
XXVI XXV 25 XXIV XXIII XXI XXI XXI XVIII XVIII XVIII XIII XIII XIII VIII VIII VIII VIII VIII VIII VIII VIII XXIX XXIX XXIX XXIX XXIX XXIX XXIX XXIX XXIII XXVIII XXV	Lettere Dominicali. GABCDEFGABCDEFGABCDEFGABCDEFGABCDEFGABCDEFGABCDEFGABCDEFGABCDEFGABCDEFGABCDEFGAB	XXV XXIV XXIII XXII XXII XXI XXI XXI XVIII XVIII XVIII XII X	Lettere Dominicali. CDEFGABCDEFGABCDEFGABCDEFGABCDEFGABCDE 1718 1920 21 22 23 24 25 26 27 28 29 30 31	

SET	SETTEMBRE.		OTTOBRE.				
C I C dell' Ep		GIORI del M		CICL dell' Epz	~	GIOR del M	
XXIII XXII XXI XXI XXIII XXII XVIII XVIII XVIII XII X	I 25 XIV	FGABCDEFGABCDEFGABCDEFGABCDEFG	Lettere Dominicali.	XXII XXI XXI XXII XVII XVII XVI XII XII	11 11 11 12 12 12 12 12 12 12 12 12 12 1	ABCDEFGABCDEFGABCDEFGABCDEFGABC	Lettere Dominicali.

NOVEMBRE. | DECEMBRE.

CICLO dell' Epatte.	GIORNI del Mefe.	CIOLO dell' Epatte.	GIORNI del Mesc		
XXI XX XIX XVIII XVII XVI XIII XIII XIII VIII VIII VIII VIII VIII VIII VIII VIII VIII VIII XXIX XXVIII XXVIII XXVIII XXVIII XXVIII XXVIII XXVIII XXVIII XXVIII XXVIII XXVIII XXVIII XXVIII XXVIII XXVIII XXVIII XXVIII XXIX XXVIII XXXIII XXXIII XXXIII XXXIII XXXIII XXXIII XXXIII XXXIII XXXIII XXXIII XXXIII XXXIII XXXIII XXXIII XXXIII XXXIII XXXIII XXI	DEFGABCDEFGABCDEFGABCDEFGABCDE 234	XX XIX XVIII XVII XVI XVI XVI XIV XIII XII X	FGABCDEFGABCDFABCDEFGABCDEFGABCDEFGABCDEFGABCDEFGABCDEFGABCDEFGABCDEFGABCDEFGABCDEFGABCABCDEFGABCABCDEFGABCABCDEFGABCABCDEFGABCABCABCDEFGABCAB		

CALENDE. Il primo giorno d'ogni mese presso il Romani era il giorno delle Calende; perchè in quel giorno annunziavasi al popolo se le None cadevano ai 5, o ai 7, e gl'Idi ai 13, ovver ai 15 del mese. Le None cadevano ai 5' ne' mesi di Gennajo, Febbrajo, Aprile, Giugno, Agosto, Settembre, Novembre, e Decembre; cadevano alli 7 ne' mesi di Marzo, Maggio, Luglio, e Ottobre. Quando le None cadevano alli 5, gl'Idi cadevano alli 13; e quando le None cadevano alli 7, gl'Idi non si aveano che alli 15.

CALORE. Delle particelle ignee, agitate con moto violentissimo per ogni verso, sono la vera cagione del calore. Infatti esponete al fuoco un vase pieno d'acqua; voi non vedrete quell'acqua scaldarsi e bollire, se non quando un numero quasi infinito di particelle ignee avran comunicato a' suoi globuli fensibili, e insensibili il moto, onde son esse agitate. Vuolsi far, fondere il più duro metallo? Immergali in alcuno di que' liquori, dove il fuoco si trova in gran copia, come son l'acqua sorte, l'acqua regale ec. Finalmente vuolsi comunicar del calore a corpi sodi i più freddi di lor natura? Si gettino nel fuoco, e si aspetti che i loro pori siano riempiuti di particelle ignee. Tutte queste diverse esperienze, ed altre infinite, che noi non rechiamo in mezzo, han dato luogo ai Fisici di conchiudere, che il fuoco si dee risguardare come la vera caufa del calore.

Prima questione. Perche la terra essendo più vicina al Sole l'Inverno dell' Estate un milione di leghe, non sa egli più caldo nella prima, che nella seconda

flagione ?

Risoluzione. La terra è più vicina al Sole l' Inverno dell' Estate d'un milione di leghe e più, lo accordo; ma l' Inverno noi riceviamo i raggi di quell'Astro molto meno perpendicolarmente che nella Estate. Or la posizione obbliqua di un paese rispetto al Sole è la principale cagione del freddo, che vi regna, come lo spiegheremo a suo luogo; dunque ec.

Si spiegherà collo stesso principio, perchè il calore è sì gagliardo nella zona torrida, e il freddo sì rigido nelle zone fredde, quantunque tutte queste zone sia-

no alla medesima distanza dal Sole.

Seconda Questione. Perchè la posizione di Roma e di Pekin, essendo poco appresso la stessa risperso al Sote, fa egli molto più caldo nella prima, che nella leconda di queste due Città?

Risoluzione. L'aria a Pekin è impregnata di nitri; e non lo è a Roma; dunque dee sar più caldo a Roma, che a Pekin. Noi vedremo; parlando del fred-

do, quanto questa conseguenza è diretta.

CAMERA OSCURA. Abbiate una camera, nella quale non c'entri lume, che per un pertugio fatto nella finestra; mettete a quel pertugio un vetro lenticolare; gli oggetti esterni, per tutti i principi, che abbiamo stabiliti nella Diottrica, si dipingeranno rovesciati sopra un cartone bianco, che voi collocherete nel suoco del vetro lenticolare; e questa chiamasi camera oscura. Si può renderla portatile sostituendo alla camera una cassetta; e si raddrizzan le immagini, collocando al di sopra del vetro lenticolare uno specchio piano esterno inclinato 45 gradi sulla cassetta; la sperienza c'insegna, che uno specchio piano inclinato 45 gradi rappresenta un oggetto orizzontale in una situazione perpendicolare.

CANNOCCHIALI. Noi siam debitori al caso della invenzione de' Cannocchiali. Un artefice di Olanda, intorno all'anno 1609 avendo contemplato un oggetto attraverso di due vetri, l'un de' quali era convesso, l'altro concavo, si accorse, che quell' oggetto ingrandivasi notabilmente senza consondersi, nè cambiar situazione. È questa certamente è la ragione, per cui sissatti strumenti si chiamano Felescopi Olandesi, ovver Telescopi di Galileo, perchè questo Autore su il primo a costruirne secondo tutte se regole. Le seguenti esperienze comprenderanno, quanto v'è di più curioso su di questa materia. Noi supponghiamo, che siasi data un'occhiata alle regole, che noi abbiam date nell'Articolo Dioterica; se quali è necessario averse assolutamente presenti.

Prima esperienza. Fate diversi tubi, che possare incassarsi l'uno nell'altro; in sondo del tubo girato verso l'oggetto, che vuolsi mirare, collocate un vetro convesso convesso, ovver piano convesso, che chiamasi obbiettivo, perchè è più vicino all'oggetto, che vuolsi contemplare, del secondo vetro di cui siam per parlare: alquanto sopra del suoco del vetro obbiettivo collocate un vetro concavo concavo, che chiamasi oculare, perchè è vicinissimo all'occhio. Avrete un Cannoc-

chia-

chiale, col quale vedrete gli oggetti lontani più grandi, più distinti, che colla semplice vista, e nella lor struzzione naturale.

Spiegazione. L'oggetto, v. g., il Castello A, che mirafi con un simile Cannocchiale, e veduto per un vetto l'enticolare ; dunque secondo i principi flabilità nella Diottrica, dev' esser veduto più grosso e più distinto, che colla semplice vista. Questo Castello non ci comparirà rovesciato, perchè si ebbe la cura di mettere alquanto sopra del fuoco del vetro convesso-convesso un vetro concavo concavo, il quale impedifce che i raggi della luce trasmessi dal Castello A si riuniscano nel fuoco del vetro obbiettivo, e vi dipingano l'immagine rovesciata; solamente nel fondo dell'occhio dello spettatore questa immagine sarà dipinta, come lo sarebbe stata nel fuoco del vetro obbiettivo; dunque per le regole da noi date nell'Articolo dell' Occhio, il Cannocchiale di Galileo dee rappresentare gli oggetti nella lor figura naturale.

Uso primo. Quando non si vuol far uso di questo Cannocchiale, che pegli oggetti terrestri, bisogna mettere un obbiettivo tagliato da una ssera di quattro piedi di diametro; e un oculare, che sia sezione di una ssera di quattro pollici e mezzo di diametro. Il vetro obbiettivo avrà il suo suoco distante due piedi, e per conseguenza il vostro Cannocchiale avra i piede 8

pollici di lunghezza.

Uso secondo. Quando si vuol far costruire un tal Cannocchiale per osservare gli astri, bisogna metterci un obbiettivo convesso-convesso che sia sezione di una ssera di 24 piedi di diametro, ovver piano convesso tratto da una ssera di 12 piedi di diametro, e un oculare tratto da una ssera di 5 possici e mezzo di diametro; l'un e l'altro di questi obbiettivi avranno il lor suoco alla distanza di 12 piedi; e il vostro Cannocchiale potrà averne 10 di lunghezza.

Uso terzo. Per evitare i colori finti degli oggetti, bisogna collocare un pollice al di sopra dell'oculare un cerchio di cartone fisso, al qual gli Astronomi diedero

il nome di diafragma.

Uso quarto. Bisogna chiudere ogni apertura del Cannocchiale con un coperchio per difendere i vetri dagli accidenti, quando non se ne sa uso.

Il Cannocchiale di Galileo non può aver che una

lunghezza limitatissima, e l'occhio che se ne serve non può abbracciare che pochissimi oggetti, perchè i fascetti di luce, ch' escono dell' oculare, essendo divergenti tra loro, la pupilla non può comprendere nel tempo fiesso quelli che vengono dall'estremità di un oggetto grande. Per ovviare a questi inconvenienti Keplero ha sostituito il seguente Cannocchiale che ha molto più campo dal primo, val a dire, che abbraccia un maggior numero di oggetti.

Seconda esperienza. Preparate diversi tubi, che s'incassino l' uno nell' altro; all' estremità del tubo girato verso l'oggetto collocate un vetro convesso, che sarà il vetro obbiestivo; alla estremità del tubo girato verso l'occhio dell'osservatore, collocate un secondo vetro convesso, che vi servirà di oculare; collocate in guisa questi due vetri, che il suoco posteriore del vetro obbiettivo concorra col fuoco anteriore dell' oculare; avrete un Cannocchiale che vi rappresenterà glioggetti più grossi, e più distinti, che non di semplice vista; ma questi oggetti li vedrete in una situazione rovesciata.

Spiegazione. L'oggetto, v. g. il Campanite A mirato con un simile Canpocchiale, è veduto attraverso di due vetri lenticolari; dunque secondo i principi da noi posti nella Diottrica, dee comparirci più grosso, e più distinto, che non alla semplice vista Pegli stessi principi, il Campanile dee comparizet rovesciato, perchèi fascetti de' raggi di luce che partono dalle sue estremità, non dipingono la sua immagine nel fuoco del vetro obbiettivo, se non dopo essersi incrocicchiati primà di arrivarci.

Parrebbe a prima vista, che il vetro oculare essendo convesso-convesso; l'immagine nel Campanile A dovesse essere raddrizzata da questo secondo verro; ma chi così avvisasse, non farebbe riflessione, che i raggi di luce trasmessi dalla immagine rovesciata, del Cani-. panile A non hanno tempo d'incrocicchiarsi, prima di arrivare al vetro oculare, e che questi stessi raggi di luce arrivano all'occhio dell'Osservatore, prima che abbiam potuto riunirsi nel suoco dello stesso vetro oculare .

Notifi, che la grandezza apparente dell' oggetto veduto con siffatti Cannocchiali, eccede tanto la grandezza apparente dello stesso oggetto veduto cogli oc-CAN

chi nudi, quanto il fuoco dell'obbiettivo eccede il funco dell' oculare. Quindi fe l' obbiettivo ha un fuoco 60 volte più lontano dalla sua superfizie dell'oculare, l'oggetto veduto con un tal Cannocchiale comparirà 60 volte più grande, che non veduto col seinplice sguardo. La dimostrazione di questa importante verità trovasi in tutti i trattati complete di Ottica. Noi 'rimettiamo volontieri il Lettore e quella, che ne diede l' Abbate la Caille nell'ultima edizione delle sue Lezioni d'Ottica pag. 96. e seg. Parmi assai difficile, che si possa spiegare questo punto di Pisica in una maniera più precisa, più generale, più netta, di quel ch' egli fece. Suppone egli soltanto, che il suo Lettore sia capace di dimostrare, che ne due triangoli rettan-goli, de quali si tratta, le tangenti sono in ragione inversa delle cotangenti. Quest è una proposizione di Trigonometria, che si troverà dimostrata nell' ultima edizione delle sue Lezioni elementari di Matematica pag. 223. e messa in assai maggior lume nel Commentario che noi abbiam dato di questi stessi elementi, e da noi intitolato: La Guida de giovani Matematici nello studio delle Lezioni elementari del Sig. Abate la Caille pag. 103.

Uso primo. H vetro obbiettivo di sissatti Cannocchiali dev'esser tratto da una ssera molto maggiore di quella, donde si trae Poculare. V. g. un oculare, che avesse tre pollici di suoco, conviene a un obbiettivo che avesse 25 piedi di suoco. Trovasi nell'Ottica del Sig. Abate la Caille una Tavola, che assegna la proposzione, che dev'esservi tra l'obbiettivo, e l'oculare,

che noi metteremo qui appresso.

TAVOLA

Pei Cannocchiali Astronomici.

Lungbezza del fuoco de- gli obbies- tivi .	Diametro dell' aper- tura degli obbiettivi . Pollic. Linee .	Lungbezza del fuoco dell' oculare.	Accresci- mento de diametri ap- parenti de- gli oggetti .
1 2 3 4 5 6 7 8 9 10 11 12 13 14 16 18 20 25 30 35 40 45 50	Foliace Linee . 0 6 1/2 0 9 1 11 1 1 1 2 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1	O 8 O 10 I 2 I 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1	20 volte. 28 34 40 44 49 53 56 60 63 66 69 75 79 85 89 100 109 118 126 133 141

Uso secondo. Quando i Miopi si servono di questo Cannocchiale, devono portar avanti più degl'altri l' oculare verso l'obbiettivo, in tal maniera i raggi luminosi escono più divergenti dall'oculare; il che appunto è necessario per i Miopi, come lo abbiamo spie-

gato nell' Articolo, dote si parla di essi.

Nota. Trattandosi di osservare gli Astri, poco importa che il Cannocchiale rovesci gli oggetti o no; quindi è che gli Astronomi si servono di Cannocchiali con due vetri lenticulari. Ma quando si vogliono osservare degli oggetti terrestri, non si sorpassa un simile inconveniente. Un celebre Cappuccino chiamato Reita lo ha evitato, aggiungendo due vetri convessi all' oculare. Siffatti Cannocchiali servono per osfervare gli oggetti terrestri, cui rappresentando nella loro si-

quazione naturale; eccone la descrizione.

Terza esperieaza. Preparate diversi tubi, che s'incassino l' un nell'altro; all'estremità del tubo ch'è volto verso l'oggetto collocate un vetro convesso, che sarà l'obbiettivo; negli altri tubi collocate tre oculari convessi tratti dalla stessa sfera; collocate in gnisa questi quattro vetri, che il fuoco posteriore dell' obbiettivo concorra col fuoco anteriore del primo oculare; il fuoco posteriore del primo oculare concorra col fuoco anteriore del secondo oculare; e il suoco posteriore del secondo oculare, concorra col fuoco anteriore del ter-20 oeulare; voi avrete un Cannocchiale, che vi rappresenterà l'oggetto, v. g. l'Albero A, nella sua situazione naturale.

Spiegazione. Il vetro obbiettivo vi dà, è vero, nel suo suoco posteriore l'immagine dell'oggetto rovesciata; ma questa immagine rovesciata trasmette de' raggi divergenti sul primo oculare; questi raggi s'incrocicchiano prima di arrivare sul secondo oculare, nel cui succo posteriore dipingono l'immagine dell'albero A nella situazione naturale; questa immagine così zaddriazata non può essere rovesciata di nuovo dal terzo oculare per la ragione che ne abbiam data parlando dell' oculare de' Cannocchiali Astronomici corretti da Heple. ro; dunque i Cannocchiali del P. Reita debbono rappresentarci gli oggetti nella lor situazione naturale. La tavola seguente vi darà la proporzione, che vi dev' Mere in questa sorta di Cannocchiali tra l'obbiettivo, e gli oculari.

TAVOLA

Pei Cannocchiali con quattro vetri.

Lungbez- za del fuoso de- gli obbiet. tivi.	Diametro dell'aper- tura degli obbiettivi.	Lunghez- za del fuoro de- gli ocula- ri	fragma al	mento del diametri apparenti
Piedi .	Linee .	Linee.	Linee .	volee.
ì	4	16	4.	ĝ.
2	61	22	25	13
3	9 .	26	7:	17
- 4 /	IJ	28	9	21
5	12	30	10	24
6	13	31	II.	28
2 . {	14	34	11	30
8	15 '	36	117	32

S C O L I O.

Niente di più facile, quanto il costruire un Cannochiale con due o quattro vetri, quando si comosce il suoco de' vetri de' quali dev' esser composto. Non sati discaro al Lettore di trovar qui un metodo facile, infallibile, e indipendente da ogni calcolo algebraico, coll' ajuto del quale potrà conoscere il suoco di un obbiettivo, o di un voculare. Eccolo in poche parole.

2.º Fate un piccol foro rotondo nella finestra di le

gno della stessa camera.

3. Adattate a questo foro il vetro convesso, che vi si dà. 4. Mettete una carta bianca dirimpetto a quel ve-

tro dentro della camera.

5,0 Accostate, o allontanate la carta, sinattantoche abbiate una pittura netta, distinta, a rovesciata degli oggetti esterni; sarà quello il suoco del vostro vetro convesso, come s'è dimostrato nell'Articolo della Diostrica;

6. Misurate la distanza, che pessa dalla vostra cartà al centro del vetro, che vi si è date, e se vi sono 2, 3, 0 4 piedi di distanza, conchiudete che il vostre vetro ha dunque 2, 3, 0 4 piedi di suoco.

Que-.

ĆÀN

Questa esperienza c'insegnò primieramente, che ud vetro piano-convesso ha il suo suoco distante dalla sua convessità il valor del diametro incirca.

C'insegno inoltre, che un vetto convesso convesso; composso di due convessità eguali, ha il suo suoco distante dalla sua convessità il valore di un semidiametro.

Ci ha finalmente infegnato; che un vetre convessoconvesso composto di due convessità ineguali ha il suo suoco distante a proporzione della differenza de semidiametri delle convessità. Supponghiamo v. g. che la convessità superiore del vetro A B abbia 10 piedi, e la convessità inferiore dello stesso vetro A B abbia 16 piedi di diametro, questo vetro avrà il suo suoco distante dalla sua supersizie un po meno di 6 piedi.

In mancanza del calcolo, queste esperienze potran servire di dimostrazione alle formule algebraiche usate per trovar i suochi de vetri piano-convessi, e convessio-convessi. Quella de vetri piano-convessi è, F

rile—20r
za del centro sill'oggetto offervato, r il raggio della convessità del vetro. Supponghiamo dunque d

1000 piedi, ed r = 4 piedi, noi avremo F = 40000 = 3,659 all'incirca; il che dà a

rioco- ao rosso questo verro 4 piedi in circa di succo. Ma la ssera, da cui egli è tratto, ha 4 piedi di diametro per ipotesi, dunque un vetro piano convesso ha il suo succo all'incirca alla distanza del diametro della sua convessità. Noi qui parliamo del succo de' raggi- quasi paralleli all'asse del vetro, come son quelli, che si trasmettono dagli oggetti lontani.

La Formula F = 10ar de quella, che serve a

di, noi autemo F = 45, 45 all'incir-

ca; il che dà al vetro quarantacinque pièdi è mezzo incirca di fuoco. Ma la sfera, dond'egli è tratto, ha 50 piedi di raggio; dunque un vetro convesso composto di due convessità eguali ha il suo suoco distante dalla sua convessità un semidiametro incirca.

La Formula F = 20drR è quella che

ferve a trovare il fuoco de' vetri convesso convessi, compositi di due convessità ineguali. In questa formula, come nelle precedenti, F dinota il suoco, d la distanza del vetro dall'oggetto osservato, R il raggio maggiore, ed r il minore delle due convessità. Supponghiamo dunque de 1000 piedi R = 8, ed r = 5

piedi, noi avremo F = ___ = 5, 625 all'incir-

ca; il che dà a questo vetro un pò meno di 6 piedi di suoco; dunque un vetro convesso-convesso, composto di due convessirà inegnali ha il suo suoco distante a proporzione della differenza de' semidiametri delle convessità. Vedi la dimostrazione di queste Formule nell'ultima edizione delle Lezioni d'Orrica del Sig. Abate de la Caille p. 6.

CANNOCCHIALI ACROMATICI. E' un Cannocchiale, che rappresenta senza Iride la immagine degli oggetti. Prima di darne la costruzione mettiam sotto gli occhi del Lettore il principal disetto de' Cannoc-

chiali ordinarj .

La luce è un corpo eterogeneo composto di raggi diversamente colorazi, e variamente rifrangibili. Vedi Colori. Qualunque vetro obbiettivo non des dunque raccogliere nello stesso punto, se non i raggi egualmente rifrangibili; quindi il suo suoco è sempre di una estensione sensibilissima, e contiene tante pitture dell' oggetto, quanti vi sono colori. L'occhio d'ordinario non rileva, che il piò vivo; gli altri formano intorno ad esso una spezie di coroma colorata, alla quale si diede il nome d'Iride. Questo è senza contrasto il maggior disetto sde' cannocchiali ordinari. I cannocchiali acromatici non ci vanno soggetti, e appunto per quesso sono infinitamente superiori a tutti gli altri. Il Lettore ne troverà la prova nelle seguenti esperienze.

Esperienza prima L'occhio composto di marerie dia-

fane, variamente rifrangenti, val dire di umori acqueo, cristallino, e vitreo, dà le immagini degli oggetti senza iride; dunque la luce può rifrangersi, e tuttavia

non iscomporsi in diversi colori.

E/perienza seconda. Il Newton ci afficura nella esperienza 8.ª della proposizione 3.ª della parte seconda del libro primo della sua Ottica, che quante volte i raggi della luce attraversano due mezzi di densità diversa, di maniera che la rifrazione dell' uno distrugga quella dell'altro, e che per conseguenza i raggi emergenti siano paralleli agl'incidenti, la luce esce sempre bianca. La parola sempre sò, che dice un pò troppo. Ma non importa, la esperienza particolare, di cui parla il Newton, è incontrastabile; e prova, che la luce può rifrangersi, e non iscomporsi in diversi colori. Egli stesso ci assicura ch' ebbe del bianco, facendo passar la luce attraver o de' primi di vetro, ch' egli immerse in un vale di figura prilmatica pieno d'acqua.

Esperienza terza. Il Sig. Dollond, eccellente Ottico di Londra, ha unito insieme tre prismi. Quel di mezzo è di Cristallo d' Inghilterra, ed ha il suo angolo rivolto in alto. I due estremi sono di vetro verdastro, che gl' Inglesi chiamano Cronwglas, ed hanno l'angolo volto al basso. Questi prismi presi separatamente, op. pure due a due danno i 7 colori; uniti insieme danno il bianco, quantunque ricevano la luce obbliquamente, e formino un prisma tronco; dunque la luce può rifrangersi, e tuttavia non disciogliersi in diversi colori. Ma perchè la macchina, di cui parliamo, può servire alla costruzione degli obbiettivi de'Cannocchiali Acromatici, io ne ho esaminata ogni sua parte con una diligenza la più scrupolosa, ed ecco il risultato del mio esame. Questa macchina è rappresentata dalla figura

24 della Tavola I. Esame della Macchina del Sig. Dollond.

1.º Il poter rifrangente del cristallo d'Inghilterra è al poter rifrangente del vetro verdastro, come 3 a 2. Insatti esponete al raggio solare ch' entra nella camera oscura, prima un prisma di cristallo d' Inghisterra, e poi un prisma simile di vetro verdastro; vedrete, che la lunghezza del primo spettro colorato è alla lunghezzz del secondo, come 3 2 2.

2.º I tre prismi della macchina del Sig. Dollond formano de' triangoli isosceli acutangoli. L' angolo G del

Tomo I.

prisma HGIè di 10°, 27, 18'. L'angolo A del prisma BAC è di 23°, 53', 8'. L'angolo D del prisma ADF, è di 27°, 3', 28". Dopo aver misurato i lati di questi prismi son pervenuto alla cognizione degli angoli. Nel triangolo HGI, la base HI ha due linee e 5 punti; e il lato HG = IG ha 9 linee, 7 punti; Nel triangolo BAC, la base dà 4 linee, e 2 punti, e il lato BA = CA ha 10 linee 1 punto = 1.6. Finalmente nel triangolo EDF, la base EF ha 4 linee; 7 punti; e il lato DE = DE ha 9 linee re punti; 3.0 Ho osservato; che guardando attraverso di ciascun de' prismi della macchina del Sig. Dollond, io vedeva gli oggetti elevati e il rosso abbasso, quand' io teneva la punta del prisma in alto; per lo contrario vedeva gli oggetti abbassati, e il rosso in alto, quand' io teneva la stessa punta all' ingiù.

4.0 I tre prismi uniti insieme formano un prisma tronco FHDG, Fig. 25. Tav. I, i cui due lati prolungati sino al punto del concorso O, comprendereb-

bono un angolo FOH di 17º 30' incirca.

5.0 Attraverso i tre primi uniti insieme le rifrazioni, che scompongono la luce, distruggonsi necessariamente. La ragione si presenta subito a chiunque ha sotto gli occhi il prisma tronco FHDG; egli è formato di tre prismi, che hanno diversi angoli, diverse densità, diverso poter rifrangente, e de' quali i due estremi hanno la punta in alto, mentre quello di mezzo ha la punta abbasso.

6.0 Il lume esce rifratto dal prisma tronco FHDG, poiche gli oggetti, che si mirano attraverso di quel prisma non compariscono nella lor situazione naturale; dunque la luce può rifrangersi, senza però disciogliersi

in vari colori.

Conclusione. Tutte quelle osservazioni m'inducono al credere; che sar si possa un obbiettivo acromatico, val dire un obbiettivo, che dà le immagini senza iride, mettendo un vetro concavo-concavo di cristallo d'Inghilterra tra due senti di vetro verdastro. Quel che mi consermò in questo pensiero su, che quante volte ho mostrata la macchina del Sig. Dollond, ho sempre avuti i colori attraverso i tre prismi uniti insieme, quando ho lasciato di metter nel mezzo quello di cristallo d'Inghilterra; dunque i cannocchiali acromatici vanno insontro al gran disetto de' cannocchiali volgari. Ecco

tutto ciò che può dirsi su di questa materia in un Dizionario portatile di Fissea. Il Lettore troverà questo problema persettamente risolto nelle dotte aggiunte che il P. Pezenas sece all'Ottica di Smith, di cui ci diede

la traduzione in due vol. in 4.0.

CANNOCCHIALE CATA DIOTTRICO. I Cannocchiali composti di specchi e di vetri si chiamano cata-dioterici. Si chiamano con questo nome, perche la Catottrica parla degli specchi, e la diottrica de' vetri. Il telescopio, che Newton sece costruire nell' anno 1672, era Cata-diottrico, poiche era composto di un vetro convesso-convesso, il qual serviva di oculare, e di due specchi di metallo, uno de' quali collocato in fondo del tubo era concavo, e l'altro presso quasi all' apertura dello stesso tubo era piano e di figura ovale. Questo telescopio lungo solamente due piedi produsse l'effetto di Cannocchiale ordinario di 8 in dieci piedi. Nè punto mi maraviglio; i vetri de' Cannocchiali diottrici, sono composti di parti la cui tessitura irregolare intercetta molti raggi di luce, ed hanno una superfizie, la cui solidità ne riflette assai; gli specchi per lo contrario del telescopio di Newton sono levigatissimi, e lucentissimi, e quindi trasmettono agli occhi dell'osservatore quafi tutti i raggi di luce, che ricevono dagli oggetti. Confessiamlo tuttavia, che questo strumento ammirabile avea due gran difetti; non folamente rovelciava gli oggetti, ma inoltre lo Spettatore era obbligato di traguardate per un de' lati del tubo, che conteneva i due specchi. Gregory rimediò a questi due inconvenienti, sostituendo al piccolo specchio piano, un piccolo specchio concavo, e mettendo due oculari nel piccol tubo, ch'egli adattò al foro ch'ei fece in mezzo del grande specchio concavo. Noi non ci stenderemo più oltre a parlare di questa cortezione; perchè questa materia l'abbiam trattata forse troppo a lungo alla parola Telescopio. Ci contenteremo di dar qui la Tavola dello Smith, la qual c'insegna le dimentioni /che aveano le diverse parti dell'antico telescopio di Newton. Non vi si sa menzione del piccolo specchio plano: il Sig. Abate de la Caille ci assicura, che ad uno specchio concavo di 2 piedi di fuoco, ci vuol uno specchio piano ovale di 7 linee mella sua maggiot larghezza, e di 5 nella minore.

T A V O L A

Per la costruzione di un Cannocchiale Cata-diottrico.

Lunghezza del fuoco dello Spec- chio.	dell' tura	ametro aper- dello chio.	del	ghezza fuoco ocu-	to de'	fcimen- diame- pparenti oggetti.
Piedi .	Pollic	Linee.	Poll	. cent.	Inc	irca .
I T	o	11	2	00	36	wolte.
ī	I	6	2	39	60.	
2	2	6	2	39 83	102	
3	3	. 3'	3	13	138	
4	4	τ	3	37	171	
· 5	4	IO	3	54	202	
· 6.	5	7	3	73 28	232	•
7	6	3	3	88	260	
8	6	II	4	I	287	
9	7	7	4	13	314	
10	8	2	4	24	340	
11	8	9	4	34	365	
12	. 9	4	4	44	390	

SCOLIO.

Noi termineremo questo articolo, come abbiam terminato il precedente. Non sarà discaro al Lettore saper come si possa, senza ricorrere alla Geometria, trovar il suoco di uno specchio concavo. Ecco il metodo, che si potrà tenere, senza timor di prender abbaglio.

Io suppongo, che mi sia dato uno specchio concavo, di cui non mi è noto il suoco. Per trovarlo espongo 1.º questo specchio al sole, in guisa che gli presenti il suo centro.

2.º Accosto a poco a poco alla superfizie dello specchio un corpo combustibile, sinattantochè il disco del-

la luce riflessa paja piccolissimo.

3.º Quando ho trovato il punto dove il corpo combustibile s'infiamma, misuro la distanza, che v'è da quel punto allo specchio, e s'ella è di 2, 3, 0 4 piedi, io conchiudo, che il mio specchio ha 2, 3 0 4 piedi di suoco. Quello dell'Osservatorio di Parigi ne ha 3 piedi; mette suoco in un momento a un pezzo di legno, che vi si colloca, e il vento non può estin-

guer

gner la fiamma; i metalli vi si fondono, le pietre si arroventano, agguisa di un ferro ardente; l'ardessa, le tegole, l'ossa si vetrificano; l'acqua in pochissimo

tempo svapora ec.

Se alcuno avesse trovato qualche imbarazzo nella Figura 8 della nostra Catettrica, potrebbe servirsi del merodo or ora esposto per provare, che il fuoco di uno specchio concavo è collocato, distante dalla sua concavità il quarto incirca del suo diametro. Supponghiamo v. g. che uno specchio concavo di metallo sia tratto da una sfera ch'abbia zo piedi di diametro; troverà colla nostra esperienza, che il suo suoco Fè lontano 7. piedi incirca dalla sua concavità. Questa regola sece concludere al Sig. de Buffon che, supposto che Archimede avesse bruciata la flotta de' Romani, non avea potuto servirsi per riuscirvi di uno specchio concavo. Supponghiamo, dic'egli che queste navi fosser distanti solamente cinquanta passi; lo specchio che avesse prodotto questa spezie di prodigio avrebbe dovuto esser fegmento di una sfera di più di 200 piedi di diametro. Or è egli probabile, che un tal segmento di sfera sosfe stato concavo in guisa da poter infiammare il legno a sì gran distanza?

Sul fine di questo articolo noi faremmo notare, che i Fssici, i quali cercano di rendersi utili al Pubblico, dovrebbono darci qualche metodo per costruire facilmente degli specchi parabolici, è certo, che raccoglierebbono più raggi nel loro suoco degli specchi sserici

de' quali siam soliti servirsi.

CARRUCOLE. Il meccanismo delle Carrucole immobili e mobili è spiegato dissusamente nel Corollario 9

della Meccanica.

CARTESIANISMO. Il puro Cartesianismo, sistema di Fisica proposto da Renato Cartesio, è spiegato nell'articolo de' Vartici semplici, e il Cartesianismo mirigato, sistema sostenuto ancora da molti Fisici di riputazione, è spiegato nell'articolo de' Vortici composti.

CARTESIO. Principalmente a Carresso è debitrice la Fisica non dirò già dal suo rinascimento, ma de' suoi primi cominciamenti. Forse senza l'ajuto di questo grande ingegno saremmo ancora sepolti nelle tenebre dense dell'antico periparetismo. Quindi è, che quantunque questo Dizionario non sia storico, ognun s'aspetta di trovarsi le principali circostanze della vita di

que-

questo grande Filosofo. Newton ed esso saranno i due so-

si per i quali ci farem lecito questa specie di digressione. Renato Cartesio nacque nel 1596 all' Aja nella Turena di nobile e antica Famiglia. Fece tutti i suoi studi alla Freccia, nel Collegio de' Gesuiti. In quella celebre scuola prese tanto amore alle scienze, che la professione dell' armi, alla quale su egli obbligato ad applicarsi per parecchi anni, gli divenne insopportabile. Per seguir dunque la sua inclinazione si ritirò in Ollanda intorno all'anno 1630, dove si trattene, quasi in una solitudine, pel corso di vent'anni. A questo suo ritiramento noi fiam debitori di quasi tutte l' opere, ch' egli compose, voglio dire, del suo metodo, delle sue meditazioni, della sua diottrica, del suo libro de' principi del suo trattato delle passioni, della sua geometria, del suo trattato dell'uomo, e di più volumi di lettere. Vedetene il compendio nel primo Tomo del nostro Trattato di pace tra Cartesio e Newton. Nell' anno 1647 fece un viaggio in Francia; ad onta delle calunnie de Peripatetici, i quali per ignoranza e per odio di una Filosofia, che non intendevano, volevano farlo passare per eretico, su benissimo accolto dal Re Luigi XIV. che diedegli una pensione annua di tremila lire. Qualche tempo dopo si pòrtò nella Svezia presso la Regina Cristina, cui ebbe l'onore di trattenere ogni giorno alle 5 ore della mattina nella sua Biblioteca. Queste conferenze non durarono lungo tempo, perchè alli 31 di Marzo Cartesto. morì a Stocolmo in età di 54 anni, agli 11 di Febbrajo 1650. Affistito dall' elemosiniere dell' Ambasciatore di Francia, co' sentimenti più cristiani e edificanti. Il giorno avanti la sua ultima infermità, che non duro più di 8 in 9 giorni, erasi accostato a' Sacramenti, circostanza, che noi rileviamo per chiuder la bocca a coloro, che hanno voluto spacciare Cartesio per uomo dotto, ma senza religione. Il suo cadavere su asportato a Parigi, e sotterrato nella Chiesa di S. Genovesa del monte. Noi non possiamo terminar meglio questo articolo, quanto col riferire ciò che di Gartesio si legge in una Operetta intitolata: Discorso Sopra lo spirito Filosofico, Coronato a Parigi nel 1755; per il P. Guenard Gesuita. Quest' è senza controversia il più bell'elogio che sia stato mai fatto di questo Duce della moderna Fisica.

(Fi-

finalmente comparve in Francia un Genio valoroso e intrepido, il quale tentò di scuotere il giogo del Principe della scuola. Questo uomo nuovo venne a dire agli altri uomini, che per esser Filosofo, non bastava credere, ma che bisognava pensare. A questa parola tutte le scuole si misero in rivolta. Una massima antica la qual regnava: ipfe dixit, il Maestro lo ha detto; questa massima da schiavo irritò tutti gli spiriti deboli contro il Padre della Filosofia pensante: lo perseguitò qual novatore, qual empio, lo scacciò di Regno in Regno; e Cartesio su veduto suggirsene portando seco la verità, che per disgrazia non poteva esser antica sul nascere. Ciò nulla ostante ad onta degli schiamazzi, e del surore della ignoranza ricusò eglì sempre di giurare, che gli antichi fossero la ragione suprema; provò anzi, che i suoi persecutori non ne sapevano nulla, e che doveano disimparare ciò che credevano di sapere. Discepolo della luce, invece d' interrogare i morti e gli Dei della scuola, non consultò egli che le idee chiare e distinte, la natura e la evidenza. Colle sue meditazioni profonde, trasse egli quasi tutte le scienze dal caos, e con un tratto di spirito ancor più grande, mostrò il soccorso scambievole, che dovean elleno prestarsi, le incatenò tutte insieme, le innalzò l'una sull'altra: e stando poi egli stesso su quella eminenza, spaziava con tutte le sorze dell'ingegno umano così raccolte alla scoperta di quelle gran verità, che altri più fortunati son poi venuti a cogliere dopo di lui, ma seguendo le vie luminose che Car-'selio avea loro segnate. Fu dunque il coraggio, e il nobil ardimento di un uomo solo, che cagionarono nelle scienze quella selice, e memorabile rivoluzione, di cui ne godiam noi al presente i vantaggi con superba ingratitudine. Avean mestieri le scienze di un uomo di tal carattere, il quale ofasse congiurare egli solo col suo talento contro gli antichi tiranni della ragione; il qual osasse calpestare quegl'idoli, che tanti secoli aveano adorati. Carrefio trovavasi chiuso nel labirinto, con tutti gli altri Filosofi; ma impennò egli l' ali da sè, e sen suggi spianando così de' nuovi seniteri alla ragione cattiva.) Parla così di Cartesio l'eloquen te Guenard. Un sì grand' uomo meritava un tale pa-. negirista, un sì grande panegirista meritava di trava gliare sopra un si bell' argomento. ĸ CAR-

142 CARTILAGINE. Nel corpo umano la Cartilagine tiene il mezzo tra l'osso e la carne; è più dura della carne, e men dura dell'osso. Le orecchie e il naso; son vere Cartilagini.

CATETO. Vedi la seconda verità dell' articolo se-

guente.

CATOTTRICA. Il lume riflesso agli occhi nostri è l' oggetto della Catottrica; quindi questa scienza esamina le proprietà de' corpi più atti a rifletterla, come sono gli specchi piani, convessi, e concavi. Ecco quali sono le principali verità, che si devosto supporre, se

vuole formarsi un' idea della Cátottrica.

Prima verità. In qualunque maniera un ràggio di luce cada sopra uno specchio, fa egli sempre l'angolo di riflessione eguale a quello d'incidenza. Ne questo ci dee punto sorprendere: ogni specchio è un piano levigatissimo, ed ogni raggio di luce è un corpo elasticissimo; vi dev' esser dunque eguaglianza tra gli angoli di riflessione e d'incidenza, com'è dimostraro nell' articolo de' corpi elastici . Quindi se il corpo A sig. 1: tav. 2. trasmette il raggio di luce A F perpendicolare sopra lo specchio FE, questo raggio ristetterà in se stesso. Se pel contrario trasmette il raggio obbliquo AG sullo stesso speechio FE, questo raggio ristetterà in D, e l'angolo di riflessione DGF sarà equale a quello d'incidenza AGF.

Seconda verità. Chiamasi in Catottrica Cateto d' incidenza una linea condotta dal corpo, che trasmette de? raggi luminofi sopra uno specchio e che va a terminare perpendicolarmente allo stesso specchio. La linea A F v. g. rappresenta il Cateto d'incidenza del corpo A. Il Cateto di riflessione dello stesso corpo A sarà rappresentato da una linea condotta dal punto D perpen-

dicolarmente sopra il medesimo specchio F.E.

Terza verità. Continuate mentalmente il Cateto d' incidenza A F; continuate altresi mentalmente il raggio riflesso DG, finattantoche queste due linee concorrano nel punto B; si formerà dietro lo specchio FE un triangolo ideale FBG eguale al triangolo reale. FAG, che forma davanti lo stesso specchio FE Quelli che non hanno nessuna tintura di Geometria devon supporre la dimostrazione di questa verità; quanto a quelli che ne hanno la menoma, comprenderanne subito a prima vista, che i triangoli FAG, ed FBG

hanno i lor angoli eguali, e il lato FG comune: Quel che abbiam detto di un raggio di luce, si deve

affermarlo di tutti gli altri.

Quarta verità. La immagine di un oggetto veduto per mezzo di uno specchio, appar sempre in qualche punto del Cateto d'incidenza. Supponghiamo che l' oggetto A trasmetta due raggi luminosi sullo specchio FE, l'uno AG all'occhio destro D, e l'altro AH all' occhio sinistro C. Il raggio riflesso D G concorrerà col Cateto d'incidenza A F nel punto B, come lo abbiam notato; e parimenti il raggio riflesso CH non può concorrere collo stesso Cateto d'incidenza che nel medesimo punto B; senza di che il triangolo ideale FBH non sarebbe eguale al triangolo reale FAH. Ciò supposto ecco come si dee ragionare. L' immagine dell' oggetto A; dee comparire pecessariamente nel punto del concorso de' due raggi riflessi DG e CH affinche l'oggetto A non paja doppio; dunque la immagine dell'oggetto A comparisce nel punto B; ma il punto B è un de'punti del Cateto d'incidenza AF prolungato mentalmente sino in B; dunque l'immagine nell'oggetto A veduto per mezzo dello specchio FE,

comparifee in uno de' punti del Catato d' incidenza A F. Quinta verità. L'immagine di un oggetto veduto per mezzo di uno specchio, comparisce sempre nel punto di concorso del Carero d'incidenza e del raggio riflesso. Infatti noi abbiam ora provato anche questa immagine appariya sempre in un de punti del Cateto d'incidenza; la ragione c'insegna, che sempre dev' élla apparire in un de' punti del raggio riflesso: dunque la immagine di un oggetto veduto per mezzo di uno specchio trovasi nel tempo stesso, e nel Cateto d' incidenza e nel raggio riflesso; dunque appar ella sempre nel punto di concorso del Gateto d' incidenza e del raggio riflesso. Queste 5 verità ci serviranno per render ragione de fenomeni più interessanti della Ca-tottrica, applichiamli prima agli specchi piani.

Degli specchi piani. 1.º La immagine di un oggetto appar sempre tanto di là dallo specchio piano quanto lo stesso oggetto è distante dalla specchio. La spiegazione di questo senomeno si trae evidentemente dal 4 e 7 assoma, che noi abbiam posti come fondamenti della Catottrica. Insatti conformemente a questi assiomi, l'immagine

dell'oggetto A fig. r. tav. 2. dee comparire di là dal punto B; or il punto B tanto è di là dallo specchio, quanto l'oggetto A è distante dallo stesso i poichè i triangoli FAG, e FBG essendo eguali tra loro, il lato FB è necessariamente eguale al lato FA, dunque l'immagin di un oggetto dee comparire tanto di là dallo specchio piano quanto l'oggetto è distante dallo specchio.

Non ci dea dunque sorprendere, che qualor noi ci avanziamo verso uno specchio piano, l'immagin nostra si avanzi verso di noi; e qualor ci allontaniamo,

l'immagin pur si allontari.

Non ci dee sorprender nemmeno, che un uomo il quale sta in piedi, e si guarda in uno specchio steso, orizzontalmente a' suoi piedi, veggasi in una situazione rovesciata; e perchè l' perchè il capo essendo più tontano dallo specchio de' piedi, l' immagin del capo dee comparire più di là dallo specchio di quella de' piedi; per questo veggiam rovesciata l' immagine di tutti gli alberi piantati in riva di qualche siume.

Non ci dee finalmente forprendere, che siavi costume di affermare, che un uomo il qual si mira in uno specchio, vegga il lato dritto del suo corpo a sinistra della sua immagine: questo vuol dir solamente, che se quell'uomo occupasse lo stesso sito, che occupa la sua immagine, la sua mandritta sarebbe nel luogo dove attualmente è rappresentata la sua mano manca. Lo stesso avviene a due persone, che si presentano dirim-

petto l'una dell'altra.

2.º Quando l'oggetto e l'occhio sono a eguale distanza dallo specchio piano, l'occhio non iscorge l'oggetto, se non quando l'altezza dello specchio è almeno la metà di quella dell'oggetto. Supponghiamo dunque l'oggetto K L e l'occhio E distanti un piede dallo specchio piano A B fig. 2. tav. 2. Supponghiamo ancora che l'altezza dell'oggetto K L sia di due piedi; io dico, che se l'occhio E vede tutto l'oggetto, l'altezza dello specchio A B sarà almeno di un piede. Per averne una dimostrazione più chiara di quella, che trovasi nel comune de'libri di Carottrica, prolungate mentalmente i due raggi diretti K M, L N, sino al punto I situato dietro allo specchio A B, prolungate altresì i due raggi rissessi E M, E N sino alla immagine ideale & l.

Il triangolo KIL è eguale al triangolo & El. Infat. ri la base K L del primo è eguale alla base ki del secondo; imperciocche negli specchi piani l'immagine è sempre eguale all'oggetto: di più gli angoli in K e in L sono eguali agli angoli in k e in l; imperciocche la inclinazione de' raggi diretti rapporto all' oggetto è la stessa, che quella de' raggi rissessi rapporto alla immagine; dunque i triangoli KILe & El hanno un lato eguale e gli angoli sopra quel lato eguali tra loro; dunque ne' due triangoli sono eguali: dunque lo specchio AB trovasi tanto lontano dal punto I'quanto dall' oggetto K.L., e tanto dall' occhio E quanto dalla immagine k!; dunque il punto I, come pur la immagine k / sono l' un e l'altro distanti un piede dallo specchio AB, pojchè l'oggetto K L e l'occhio E sono supposti distanti ciascuno un piede dallo specchio. Supposta questa dimostrazione, ecco com' io la discorro.

L'occhio E non vedrà tutto l'oggetto KL, se i due raggi estremi KM, ed LN non cadono sullo specchio AB; ma i raggi estremi KM ed LN non caderanno sullo specchio AB, se l'altezza di questo non è di un piede. Infatti i raggi KI ed LI, che si concepiscono riuniti nel punto I, sono distanti un piede, quando arrivano sullo specchio AB, poichè si è dimostrato, che lo specchio è tanto lontano dalli punto K ed L dove questi raggi son supposti distanti due piedi, quanto dal punto I dove questi raggi sono riguardati come riuniti.

Se i raggi K I e L I sono distanti un piede quando arrivano allo specchio A B, esigono evidentemente, che lo specchio che li riceve abbia almeno un piede di altezza; dunque quando l'oggetto e l'occhio sono a eguale distanza ua uno specchio piano, l'occhio non iscorge tutto l'oggetto, se l'altezza dello specchio non è almeno la merà di quella dell'oggetto.

Ma, dirà forse taluno; dai punti K ed L cadono de' taggi di luce sopra tutta la superfizie dello specchio AB, gralunque ne sia l'altezza; dunque non è necessario, che questo specchio abbia un piede di altezza per ricever de' raggi partiti dall'estremità dell'oggetto KL.

Quand' anche dalli punti K ed L cadessero de' raggi luminosi sopra tutta la superfizie dello specchio A B, (il che non sarebbe facile da provare) ne seguirebbe egli per questo che l'occhio collocato nel punto E vedesse tutto l'oggetto K L? No senza dubbio. Bisognarebbe per quelto, che que' raggi fossero ristettuti all' occhio E; il che non succederà, se non nel caso che i punti di riflessione saranno M ed N, i quali noi abbiam dimostrato esser lontani un piede l'uno dall'altro.

Da questa importante dimostrazione ne siegue, che un uomo in piedi davanti a uno specchio, che non ha la metà della sua altezza, non può vedersi tutto intero.

Ne siegue inoltre, che lo stesso uomo vedrà di più un uomo della sua statura, il quale farà più lontano di lui dallo specchio. E perchè i perchè i raggi estremi partendo da uno sito più lontano, son meno distratti quando arrivano sulla superfizie dello specchio. Per la ragione contraria vedrà egli meno, ciò che farà men lontano.

3.º Se la inclinazione di uno specchio piano cambiasa di una quantità qualunque, il raggio riflesso si cambierà del doppio. V. g. Supponghiamo che lo specchio AB Fig. 3. Tav. 2. sia orizzontale, e che il raggio del sole DC cada su quello specchio facendo l'angolo d'incidenza ACD di 45 gradi; io dico che se lo specchio AB inclinasi all'orizzonte, facendo ascendere il punto A al punto a, e facendo discendere il punto B al punto b, in guisa che l'angolo AC a sia di 10 gradi, dico she il raggio riflesso CE discenderà di 20 gradi. Eccone la dimostrazione.

Poiche l'aggolo d'incidenza ACD è di 45 gradi, l' angolo di riflessiore BCE sarà pur di 45 gradi. Che si è egli fatto iacendo ascendere il punto A dello specchio AB al punto a, e facendo discendere il punto B al punto b? S'è ridotto l'angolo d'incidenza a 35 gradi, e si è fatto l'angolo di rissessione di 55 gradi; dunque perchè sushsta l'eguaglianza tra questi due angoli, il raggio riflesso CE deve discendere smo al punto H, val dire deve discendere 20 gradi; ma la inclinazione dello specchio AB non è stata che di 10 gradi; dunque se l'inclinazione di uno specchio piano si cambia di una quantità qualunque, il raggio riflesso si cambierà di una quantità doppia. Con questa dimostrazione G spiegano i fatti seguenti.

Uno specchio piano inclinato all'orizzonte 45 gradi,, rappresenta come orizzontali le grandezze perpendicolari; e come perpendicolari le grandezze orizzontali .

Ricevendosi l'immagine del sole sopra uno specchio piano, e movendolo con prestezza, par che la imma-

gine del sole saccia un viaggio prodigioso.

Un nom vedrebbe la sua immagine scorrere un semicircolo se stando in piedi sull'orlo di uno specchio situato orizzontalmente, lo facesse alzare interamente davanti a sè, in guisa che lo specchio percorresse un quarto di circolo. La spiegazione di questi tre satti, e d'infiniti altri della medesima spezie si offre da sè a chiunque la colta la dimostrazione dell'ultimo teorema.

4. Se un occhio è situato dentro un angolo acuto qualunque formato da due specchi piani, vedrà rante immagini di un oggetto collocato pur dentro di quell' angolo, quante saranno le perpendicolari, che si potranno abbassare successivamente dall' oggetto, e da ognuna delle sue immagini, sopra l'uno e l'altro specchio, di quà dall'angolo, ch'eglino formano. Spiegazione. Io suppongo i due specchi piani AB, BC formanti un angolo acuto qualunque ABC. Fig. 4. Tav. 2. Suppongo un occhio I e un oggetto O collocati dentro dell'angolo ABC. Dico che l'occhio I vedrà quattro immagini dell'oggetto O, e questo perche dall'oggetto O si posson condurre prima due perpendicolari OD, OH l'una sopra lo specchio BC, l'altra sopra lo specchio AB per determinare il luogo delle due immagini D, ed H; e poi dalle due immagini D ed H si posson tirare due altre perpendicolari DE ed HF, la prima sopra lo specchio AB, e la seconda sopra lo specchio BC. Per dimostrarlo, io tiro dall'oggetto O sopra lo specchio BC i raggi diretti O g ed O f, il primo de' quali riflettesi dal punto g all' occhio I, e il Secondo dal punto f al punto t, e dal punto t all'occhio I. Se poi non tiro dallo stesso oggetto O due altri raggi diretti sopra lo specchio AB, faccio questo per non imbrogliar la figura e renderla troppo oscura. Ciò fatto, ecco come io procedo nella mia dimostrazione:

Le linee OD, OH, DE, e HF rappresentano quattro cateti d'incidenza, poichè son tratte dall'oggetto reale, ovver da due delle sue immagini, che san le veci di oggetto, perpendicolarmente sopra i due specchi piani BC, e AB; dunque son tagliate in due parti eguali nel punto N, r, n, p; imperciocchè l'immagine di un oggetto appar sempre tanto di là dallo specchio piano, quanto lo stesso oggetto è distante dallo specchio; dunque ON T DN DN, Or ril, Dn T nE, II p T pF.

Il punto D è il luogo di una immagine dell'oggetto.

O; imperciocche il triangolo rettangolo ON g, effense do evidentemente eguale al triangolo rettangolo DN g, formasi dietro lo specchio BC un triangolo ideale DN g, eguale al triangolo reale ON g; e appunto in questo triangolo ideale trovasi una immagine dell'oggetto O, per l'assissant a questo articolo.

Per la stessa ragione il punto H è il luogo di una

feconda immagine dell' oggetto O.

Prendiamo adesso l'immagine D per oggetto, noi troveremo, che questa immagine dà nel punto E una terza immagine dell'oggetto O; imperciocche formasi dietro lo specchie A B un triangolo rettangolo ideale 2 n E eguale al triangolo rettangolo 2 n D, che formasi davanti lo stesso specchio.

Per la stessa ragione l'immagine H darà nel punto F una quarta immagine dell'oggetto O. L'eguaglianza de' triangoli rettangoli, de' quali abbiamo parlato, è sondata su questa proposizione geometrica: due triangoli sono eguali, quando hanno due lati eguali, e l'angolo compreso da questi due lati eguale in ciascuno.

L'occhio I non vedrà che quattro immagini dell'oggetto O, perchè le perpendicolari EK, e FG tirate dall'ultime due immagini E ed F, cadono di là dall' angolo B formato dalli due specchi AB, e BC. Si può tratre da questo quarto teorema una infinità di conseguenze, per la maggior parte pratiche. Eccone le principali.

L'immagine D è veduta per un solo raggio rislesso da g in I; lo stesso è della immagine H. Quanto alle due immagini E, F, son vedute per due raggi rislessi; l'immagin E è veduta pel raggio rislesso da f in t, e da t in I; l'immagin F è veduta per due altri raggi rislessi, che nou sutono da noi segnati per non rendere in intelligibile una sigura, che n'è omai troppo carica.

Le immagini D ed H devono essere, e sono infatti

più chiare delle immagini, E, F.

Quanto più l'angolo formato dalli due specchi piani è acuto i tanto è maggior il numero delle immagini che si veggono dall'occhio situato dentro quest'angolo.

Se l'occhio e l'oggetto sono nella stessa perpendicolare al piano di due specchi paralleli; vedrà infinite immagini che andranno sempre più attenuandosi, e allontanandosi.

Degli Specchi convessi.

Lo specchio convesso C, Fig. 5. Tav. 2. ha il suo tentro nel punto C; la linea BD rappresenta un raggio di luce rissesso nel punto A, sacendo l'angolo di rissessimo e aguale a quello d'incidenza; la linea BC, che passa pel centro C, e per conseguenza perpendicolare allo specchio convesso, rappresenta il catero d'incidenza, e la linea AC il catero di rissessimo e si linea AC il catero di rissessimo e si li punto di concorso del catero d'incidenza BC, e del raggio rissesso AD, e per conseguenza nel punto F dee comparire la immagine dell'

oggetto B

Ciò che distingue gli specchi convessi dagli specchi piani si è, che due raggi di luce, dopo esfere stati ri-Aettuti da una superfizie convessa sono più divergenti. val dire son più distinti l'uno dall' altro che dopo essere stati riflettuti da una superfizie piana. Infatti supponghiamo che cadano due raggi paralleli BC, DH, Iullo specchio piano FAK Fig. 6. Tev. 2; questi due raggi di luce saranno riflessi in sestessi, e dopo la riflessione saranno distanti la quantità BD : Trasformiam ora lo specchio piano FAK in una porzione di specchio convesto FAM, e si trasmerrano sopra la sua convessità i due raggi di luce BC, e DH prolungati sino in E; che ne avverrà? Il raggio BC rifletterà è vere in sestesso, perche continuerà ad essere perpendicolare ad lato FA; ma il raggio DHF, che non è perpendicolare al lato AM, come lo era al lato AK, farà riflesso nel punto O, per far un angolo di riflessione OEM, eguale all'angolo d'incidenza DEA; dunque due raggi di luce, dopo essere stati rislettuti da una superfizie convessa, sono più divergenti, che dopo 💵 lor riflessione da una superfizie piana.

Provata questa proprietà degli specchi convessi si comprende 1.º che devono questi rappresentarci sempre l'immagine più piccola dell'oggetto; e perchè perchè i raggi partiti dall'estremità dell'oggetto; e divenusi dopo la rissessimpe più divergenti, che nol sarebbero stati se sossimpe più divergenti, che nol sarebbero stati se sossimpe più tardi, e ci rappresentano un oggetto

fotto un angolo minore.

Comprendesi in 2.0 luogo, che quanto è più piecola la ssera donde è tratto lo specchio, tanto più egli è

convesso, e per conseguenza tanto più impiccolisce l'immagine dell'oggetto.

Comprendess in 3.º luogo, che gli specchi convessi hanno lo stesso estetto, che i verri concavi, e che in

confeguenza sono buoni pei miopi.

Comprendess in 4.0 luogo, che uno specchio convesso lungi dall' accrescere, deve diminuire il calore, che viene dai raggi del sole. Non si dee dunque recar maraviglia, che il lume del sole, che a noi ristettesi dai pianeti, sia così debole, perchè sappiamo che tutti sou di sigura sserica. Il Sig. Bouguer pretende, che il lume del plenilunio nella sua media distanza dalla terra, sia trecentomila volte più raro di quello del sole.

Comprendess in s. luogo, che la immagine di un oggetto deve apparire men di là da uno specchio convesso, che da uno specchio piano. Per mettere in tutto il suo lume questa proposizione, io suppongo che l'oggetto A Fig. 1. Tav. 2. mandi due raggi obbliqui sopra lo specchio piano FGE, l' uno AG che sia riflesso all' occhio D, e l'altro AH che sia rissesso all' occhio C; l'immagine dell'oggetto A comparirà nel punto B, perchè in quel punto i due raggi DG, e CH andrebbono a riunirsi, se sossero prolungati di là dallo specchio. Io dico, che se lo specchio FGE fosse convesso, l' immagine dell' oggette A non comparirebbe tanto profonda, quanto lo è il punto B. Infatti se lo specchio FGE fosse convesso, i due raggi ristessi DG, CH, sarebbero più divergenti, di quel che sono, sarebbono rimessi v. g. l'uno al punto d, l'altro al punto e; dunque prolungati mentalmente di là dallo specchio, si riunirebbero nel dunto b, o in ogni altro punto qualunque avanti del punto B. Ma nel lor punto di unione comparirebbe la immagine A dell' oggetto; dunque se lo specchio FGE fosse convesso, l'immagine. dell'oggetto A non comparirebbe tanto profonda quanto il punto B; dunque l' immagine di un oggetto apparisce men di là da uno specchio convesso, che da uno specchio piano. Tali sono le principali proprietà degli specchi convessi; esaminiamo adesso quelle degli specchi concavi.

Degli specchi concavi.

Lo specchio concavo NSO Fig. 7. Tav. 2. ha il suo centro nel punto C, e il suo suoco, val dire il luo-

go dove concorrono i raggi ad unirsi, nel punto F; la linea MS, che passa per il centro, è perpendicolare alla concavità NSO; lo stesso è di tutte le linee, che passassero per questo centro, e andassero a terminare alla stessa concavità; la linea «R rappresenta un raggio di luce trasmesso obbliquamente sopra lo specchio dall' estremità a dell' oggetto ab, la linea RA rapprefenta lo stesso raggio di luce ristesso, facendo l'angolo di riflessione ORA eguale a quello d'incidenza NR a; lo stesso è del raggio d'incidenza b T, e del raggio riflesso TB, le due linee a A e b B, che passano pel centro C, rappresentano due cateti, l'uno appartenente al raggio incidente a R, e l'altro al raggio incidente bT. Finalmente il raggio riflesso RA concorre in A col careto d'incidenza a A; e il raggio riflesso TB concorre nel punto B col cateto d'incidenza bB; e per conseguenza l'oggetto ab collocato tra il centro Ce il fuoco F, avrà la sua immagine sopra del centro C.

Se l'oggetto ab fosse collocato sopra del centro C dello specchio concavo NSO, si vedrebbe l'immagine tra il centro C e il suoco F, perchè quello sarebbe il sito, dove concorrerebbono i cateti d'incidenza e i

raggi riflessi.

Per poco che siasi esaminata la Fig. 7. non si avrà dissicoltà a conchiudere, che negli specchi concavi non solamente le immagini degli oggetti pajono suor dello specchio, ma inoltre pajono rovesciate, perchè i raggi rissessi non concortono coi cateti d'incidenza, se non dopo essersi incrocicchiati nel suoco F. Se però si collocasse l'oggetto più basso del suoco, l'immagine non sarebbe rovesciata, e parrebbe di là dallo specchio, perchè i raggi rissessi non avendo potuto incrocicchiarsi nel suoco, concorrerebbono coi cateti d'incidenza di là dallo specchio.

La Figura 8. della stessa Tau. insegnerà che il suoco E dello specchio concavo ABN, val dire il luogo dove si vanno a riunire i raggi paralleli DA, NM, più vicino alla concavità AN, che al centro C, e che per conseguenza v'è ragion di affermare in Catottrica, che il suoco degli specchi concavi trovasi un pò più sotto della quarta parte del diametro di sua concavità. Quelli che non hanno nessuna tintura di Geometria supporranno questa verità; quelli che l'hanno, facciano ristessione alle dimostrazioni seguenti.

Tomo 1.

I.º Il triangolo AFC è isoscele. Insatti l'angolo ACF è eguale all'angolo alterno DAC, poichè la linea AC unisce i due raggi paralleli DA, CB. L'angolo CAF è uguale allo stesso angolo DAC, poichè per costruzione si dovette condurge la linea AC in guisa che dividesse l'angolo DAF in due parti eguali; dunque l'y angolo ACF è eguale all'angolo CAF; dunque i due angoli collocati sopra la base AC del rriangolo AFC sono eguali tra loro; dunque il triangolo AFC è isoscele; dunque il lato CF è eguale al lato AF.

2.º Per dimostrare, che il lato CF è più grande del lato FB, ecco in qual maniera io procedo. 1.º La linea AC, e la linea CB sono eguali, poichè son due raggi dello stesso acco ABN. 2.º La linea AF e la linea FC prese insieme sono maggiori della linea AC; poichè due lati di un triangolo sono sempre maggiori del terzo. 3.º La linea AF e la linea FC prese insieme sono maggiori della linea CB, poichè son maggiori della sua eguale AC. 4.º Noi abbiam già dimostraro che la linea AF e ra eguale alla linea FC; dunque la linea AF è maggiore della linea FB, poichè altrimenti le due linee AF e CF prese insieme non farebberes maggiori della linea CB.

3.0 La linea CF è missiore della linea FB, dunque il fuoco F è più vicino alla concavità ABN che non al centro C; dunque il fuoco degli specchi concavi trovasi un pò più basso della quarta parte del diametro

della stessa concavità.

Quindi ne concludete, che una torcia accesa collocata nel suoco di uno specchio concavo, deve trasmettere su quello specchio de' raggi luminosi, che dopo la rislessione faranno paralleli tra loro. La ragione è evidente; un corpo luminoso, v. g. il sole non può mandare raggi paralleli sopra lo specchio concavo, senza che questi raggi si uniscano nel suoco; dunque non si può collocare un corpo luminoso nel suoco; senza che la aggi di luce siano, dopo la rissessione paralleli tra loro.

Se la torcia fosse collocata più sorro del facco, i suoi raggi riflessi sarebbero divergenti, e se fosse col-

locata più alto sarebbero convergenti.

Oltre queste varie proprietà degli specchi concavi, ve n'è una, che può risguardarsi come la principale; eccola. Due raggi luminosi dopó essere stati risterenti da una superfizie concava sono più convergenti, val

dite

62

dire sono meno distratti l' uno dall'altro, che dopo la lor riflessione da uno specchio piano. Infatti supponghiamo, che cadano due raggi luminosi paralleli B i ed HF sullo specchio piano ACE, Fig. 9. Tap. 2. questi due raggi fanno riflessi sopta sestessi; supponghiamo adesso che questi due medesimi raggi cadano sopra lo specchio concavo ACD (imperciocche ognuno sa, che una concavità è formata da una raunanza di linee rette l'una all'altra inclinate, come si è spiegato nell' articolo del Moto per linea curva). Il raggio luminoso Bj rifletterà è vero in sestesso, perche continuerà ad essere perpendicolare al lato A C della concavità ACD, ma il raggio luminoso HG non essendo perpendicolare sul lato CD della stessa concavità ristetterà nel punto K; dunque due raggi luminosi dopo la lor riflessione sopra una superfizie concava sono più convergenti, che dopo la riflessione fatta da uno specchio piano . ,

Da questo principio si deduce 1.º che gli specchi concavi operano gli stessi effetti; che fanno gli specchi convessi. Or noi sappiamo che questi accellerando la riunione de' raggi luminosi e raccogliendo gli stessi raggi nel loro suoco aggrandiscono; e ardono gli oggetti; gli specchi concavi devono dunque; quando sono ben fatti; non solamente rappresentare la immagine più grande dell'oggetto; ma inoltre ridurre in cenere i

corpi, che fossero collocati nel loro fuoco.

Concludeli in 2.0 luogo che i Presbiti, val dire le persone attempate, che sogliono far uso di occhiali convessi, potrebbero collo stesso vantaggio valersi di

uno specchio concavo.

Concludes in 3.6 luogo, che quanto più la sfera, donde lo specchio concavo è tratto, è piccola, tanto, più ardente è ancora lo specchio, e perchè? perchè un segmento o una porzione di una piccola sfera è più

concava di un segmento di una sfera maggiore.

Concludes in 4.0 luogo, che con uno specchio concavo non si può bruciare un corpo, il qual si trovi a una certa distanza v. g. di 150 piedi, e perchè perche una sfera di 600 piedi incirca di diametro, qual dovrebbe esser quella, da cui si traesse un simile specchio, non avrebbe una curvatura tanto sensibile, sicachè potesse rendere convergenti i raggi del sole, di she ralleli che sono.

Quello che non può farsi con uno specchio concr L 2 si pri1.64

si può farlo con molti specchi piani l'un all'altro inclinati. Il Sig. de Buffon ne ha fatta l'esperienza. Ecco ciò ch' ei ne dice nelle Memorie dell'Accademia

delle scienze dell' An. 1747. pag. 91. 92. ec.

Il mio specchio ustorio è composto di 168 specchi stagnati di 6 pollici sopra 8 pollici ciascuno, distanti l'un dall'altro 4 linee incirca. Ognun di questi specchi può muoversi per ogni verso, e indipendentemente da tutti gli altri, e le 4 linee d'intervallo, che sono tra esti, servono non solamente alla libertà di quefto moto, ma inoltre a lasciar vedere a chi opera il sito dove bisogna condurre l'immagine del sole. Nel mezzo di questa costruzione non si può far cadere sullo flesso punto le 168 immagini, e per conseguenza bruciare a una distanza grandissima.

Alli 10 Aprile 1747 dopo il meriggio, essendo il sole assai netto, il Sig. de Buffon appiccò pubblicamente il fuoco a una tavola di Abete incatramata alla distanza di 150 piedi con 128 specchi solamente, l'infiammazione su subitissima, e si fece in tutta la estensione del fuoco, che avea circa 10 pollici di diametro a quella distanza. Egli fece nel Giardino Reale collo stesso specchio parecchie altre esperienze della stessa spezie, cui sarebbe inutile riferire. Noi ci contenteremo solamente di offervare con esso lui, che il P. Kircher Gesuita deve essere risguardato come inventore di questo specchio. Leggasi per restarne convinto il Problema 4.º della 3 parte del suo Trattato intitolato Ma-

gia Catoptrica. Corollario generale. I principi che noi abbiam posti in questo Trattato ci serviranno a spiegare il meccanismo degli specchi misti, val dire degli specchi, che per un verso son retti, per l'altro curvi, ossa che la curvatura si presenti per la sua convessità, o per la sua concavità. Lo specchio cilindrico v. g. considerato nella fua altezza non è che un composto di linee rette; quindi questo specchio considerato secondo questa dimentione produce tutti gli effetti degli specchi piani; che non son, che un composto di linee rette. Ma queste linee collocate in diversi piani, formano una superfizie curva, quanto alla sua larghezza; quindi la su-

grfizie esteriore dello specchio cilindrico considerato la sua larghezza opera tutti gli effetti degli specchi nvesti; e la fua fuperfizie interna tutti quelli degli specchi concavi. Per questo una figura properzionata in tutte le sue parti, la qual si presenti davanti a uno di questi specchi, dee produrre una immagine del tutto desorme. Infatti se l'altezza è rappresentata al naturale, la sua larghezza sarà accresciuta o diminuita, rovesciata, o raddrizzata, secondo che la superfizie dello specchio sarà o concava, o convessa. Per la stessa ragione una figura, che sul cartone non si può discernere, appare persettamente delineata, presentando la ad alcuno di questi specchi.

CAUSA. Chiamasi causa in Fisica tutto ciò che produce un essetto. Quella che lo produce realmente, chiamasi causa Fisica; e quella che solamente è occasione della esistenza di quell'essetto, chiamasi causa occasionale. Si dà al Creatore il nome di causa prima, e

alle creature quello di cause seconde.

CELERITA' : I Fisici definiscono la celerità di un mobile, la corrispondenza ch'egli ha a certi luoghi in un tempo determinato. Checche ne sia di questa definizione, egli è certo che la celerità ha rapporto allo spazio precorso, e al tempo impiegato nel percorrerlo. Supponghiam, per esempio, che il corpo A percorra 20 leghe in 2 ore, e il corpo B 100 leghe in 4 ore; si dee affermare che la celerità del Corpo A, è a quella del corpo B, come 10, ch'è il quoziente di 20 diviso per 2, è a 25 ch'è il quoziente di 100 diviso per 4; val dire si dee affermare, che di quanto 10 è minore di 25, altrettanto la celerità del corpo A è inferiore a quella del corpo B. V'è dunque fondamento avanzare in Fisica, che si conosce la velocità di un corpo, dividendo lo spazio precorso pel tempo ch' egli impiego nel percorrerlo. Vedi Moro.

CENTRO. Noi non parleremo qui del centro del circolo e dell' Elissi, avendone parlato altrove. I centri di figura, di gravità, di gravitazione, e il centro ovale saranno il soggetto de' quattro articoli seguenti.

CENTRO DI FIGURA. Il centro di Figura, o di grandezza, è un punto dal quale un corpo qualunque è diviso in due parti eguali, val dire in due parti, che occupano ciascuna uno spazio eguale. Vi si dia un bastone di 8 piedi di lunghezza, di cui una merà sia di legno, l'altra di ferro; voi potete assicurare che il sno centro di sigura trovasi nel sito deve il ferro è unito col legno.

CEN-

CENTRO DI GRAVITA'. Il centro di gravità è un punto dal quale un corpo qualunque è diviso in due parti egualmente pesanti. Sospendete un corpo pel suo centro di gravità, e lo vedrete in un persetto equilibrio. I Fisici avvezzi a prendere il centro di gravità per tutto il corpo grave, val dire avvezzi a considerare il centro di gravità, come un punto nel qual risiede tutto il peso del corpo, suppongono le verità seguenti, come tanti principi incontrastabili.

Prima verità. La linea di direzione de' corpi gravi fublunari è una linea tirata dal loro centro di gravi-

rà al centro della terra.

Seconda verità. Quando un corpo grave discende, discende con esto il suo centro di gravità.

Terza verità. Un corpo grave, che discende liberamente, non mai si scotta dalla linea di direzione.

Quarta verità. Il centro di gravità de' corpi sublunari tende sempre ad accostarsi al centro della terra, e per conseguenza quante volte il centro di gravità di un corpo sublunare s' allontana dalla terra, il corpo è risguardato, come quello, ch'è in uno stato violento.

Quinta verità. Un corpo grave non può cadere, quando la linea di direzione passa per la sua base; ma cade necessariamente, quando la linea di direzione pas-

sa fuori della sua base.

Sefla verità. Gli nomini e gli azimali hanno il lor centro di gravità verso la metà del loro Corpo. Questi sei principi ci porgono la spiegazione d'infiniti problemi amenissimi. Noi ne riseriremo i principali.

Se i facchini e tutti coloro, ch' hanno carico il dorfo di un peso considerabile, non si curvano per davanti; se gli uomini d'alta statura e tutti quelli, che portano sulle braccia un qualche grave fardello, non si
curvano in dietro; se quelli che per civiltà inclinano
la parte superiore del corpo e piegano il capo non
avanzano un piede in saori; se alcun volesse tener i
piedi appoggiati ad una muraglia, e raccogliere una
moneta, che si sosse gettata in terra; tutte queste persone io dico farebbon delle cadute quanto ridicole altrettanto pericolose, perchè la lor linea di direzione
non passerebbe per la base.

Ne più difficile sarà lo spiegare il perche, senza una somma destrezza, non si possa camminare su d'una corda, ovver d'una tavola strettissima, ognan vede, che allora è facilissimo che la linea di direzione esca fuor della base.

Da questo stesso principio dobbiam conchiudere, che un Cavallo, il quale galoppa, dee levare nel tempo stesso un piè davanti e un di dietro; che un vecchio curvato fotto il peso degli anni dee servirsi di un bastone; che un fanciullo, che saltella con un piede, dee star sommamente all' erta; altrimenti la lor linea di direzione uscirebbe fuor della base, e si vedrebbe il cavallo rovesciare per terra, il vecchio dar del naso sul suolo, e il ragazzo pagar il fio del suo scherzo con una caduta inevitabile.

Il giuoco che fa il pendulo dipende da questi principj. Il pendulo trasportato a destra, è egli abbandonato a sestesso? Il peso sa discendere il suo centro di gravità nella linea di direzione, val dire nella linea perpendicolare alla superfizie della terra. Arrivato ch' egli è a questa linea, i gradi di accelerazione, ch' egli acquista discendendo, gli sanno descrivere a sinistra un arco simile a quello, ch'egli ha percorso a destrá. Quest' arco è egli descritto! Il peso sa discender di nuovo il pendulo nella linea perpendicolare, e i gradi di accelerazione lo fanno rifalire a destra per un arco simile a quello, dond' è disceso. Tale è la causa fisica di un moto che sarebbe perpetuo, se fosse fatto in uno spazio perfettamente voto.

Basta finalmente aver presenti alla mente le regole che abbiam esposte per intendere, che la Torre di Pisa, la cui base è larghissima, può farsi gioco de' venti, e delle burrasche, quantunque la sua cima inclina-

ta fembri minacciar rovina.

CENTRO DI GRAVITAZIONE. Non confondiamo il centro di gravità di un corpo particolare, col centro di gravitazione; val dire col centro comune di gravità di più corpi, che si attraggono l'un l'altro scambievolmente; quello è sempre dentro del corpo grave, questo d'ordinario trovasi fuori de'corpi che gravitano l'un verso l'altro. Applicate, per esempio, due corpi a una leva della prima spezie; niettetegli questi corpi in equilibrio, il punto d'appoggio della leva farà il lor centro comune di gravità, in una parola nel fistema di Newton, il centro comune di gravità di parecchi corpi, che attraggonsi scambievolmente, non è alsto, che il punto dove tutti questi corpi andrebbono a unira unirsi, se fossero abbandonati alla lot forza centitpeta. Il centro comune del sistema solare è dunque il punto del mondo, dove le comete e i pianeti andrebbono a unirsi col sole, se tutti que corpi fossero abbandonati alla lor forza attrattiva. Questo punto non può trovarsi nè fuori del sole, ma nemmen nel centro di quell'altro : non può esser suori del sole ; perche allora i pianeti e le comete invece di girar intorno a quell' astro, girarebbero d'intorno al loro centro comune di gravità; non può nemmen trovarsi nel centro medesimo del sole, perchè allora bisognerebbe dire, che il sole attrae tutti i corpi, che girano d'intorno a lui, fenza esfer da loro attratto; questo centro, di gravitazione trovasi dunque in un punto situato tra il centro e la circonferenza del sole. Quante leghe sia poi questo punto immmerso nel sole; quest'è un fatto, che la più sublime Geometria non potrà mai determinare con esatezza. Quanto ai Fisici, non son eglino tanto scrupololi nel lor cammino; s'appagano d'un all' incirca; ci varremo però noi del loro metodo per isciogliere questo problema, cominciamo dal determinare la grandezza de' pianeti rapporto al Sole.

1.º Supposto cogli Astronomi il diametro del Sole 100, quel di Saturno sarà 9 incirca, quel di Giove 11 incirca, quel di Marte 1 quel della Terra 1, quel di

Venere 2, quel di Mercurio 3.

2.º Gli Astronomi convengono commemente, che i 4 Satelliti di Giove siano grandi ciascuno come la nostra Terra, e per conseguenza il lor diametro è 1, pa-

ragonato a quello del Sole.

3.º Siccome vi son de' Pianeti, che sono meno densi del Sole, come Saturno e Giove; e ve ne ha di quelli, che son più densi, come la Terra, Venere e Mercurio; quindi ne siegue che nel nostro calcolo possima suppor senza errore il Sole e i pianeti, come aventi

una egual denfità.

4.0 Per deferminare qual sia la grandezza de pianetri rispetto al Sole, ecco in qual maniera io opero. Il Sole e i Pianeti son corpi sensibilmente sserici; due ssere omogenee son come i cubi dei lor diametri; il cubo del diametro del Sole è 1000000; il cubo del diametro di Saturno è 980; il cubo del diametro di Giove è 1170; il cubo del diametro di Mercurio 17; il cubo del diametro di Marte è 17; il cubo di diametro della Termetro di Marte è 17; il cubo di diametro della Termetro di Marte è 17; il cubo di diametro della Termetro di Marte è 18; il cubo di diametro della Termetro di Marte è 18; il cubo di diametro della Termetro di Marte di 18; il cubo di diametro della Termetro di Marte di 18; il cubo di diametro della Termetro di Marte di 18; il cubo di diametro della Termetro di 18; il cubo di 18; il cub

tà è 1; il cubo del diametro di Venere è 8; dunque la massa del sole è alla massa de' pianeti presi insieme come 1000000 a 2159 incirca, val dire; che quanto è maggior un milione di due mila cencinquantanove incirca, altrettanto la massa del Sole supera la massa di tutti i pianeti presi insieme.

5.0 Per non incorrere in nessun errore savorevole al sistema di Newton, e per metter le cose ancor più alto, che quegli Astronomi, che diedero più masse a Giove, e a Saurino, supponghiamo che-le masse di tutti i corpi, che girano intorno al Sole, vagliano 2400, dico, che anche in tal caso il centro di gravità del sistema solare dee trovarsi nel Sole, ed eccone la dimostrazione.

Raccolgo mentalmente turti i corpi, che girano intorno al Sole, e gli colloco sessanta milioni di leglie lontano da quest' astro, per prendere una distanza media; ciò fatto, ecco com' io la discorro. Quando due corpi di diversa massa sono abbandonati alla mutua loro attrazione, la strada che fanno per andarsi a unir insieme è in ragione inversa della lor massa, siccome abbiam veduto nell' articolo dell' Attrazione; dunque per trovar il punto dove tutti i corpi del sistema tolare si riunirebbero col Sole, io devo dir così. La massa del Sole ch'è 1000000, è alla massa di tutti i pianeti, e di tutte le comete, che noi abbiam valutato 2400, come sessanta milioni di leghe sono a cenquarantaquattromila leghe: dunque supponendo, che tutti i pianeti e le comete abbandonate alla mutua lero attrazione facessero sessanta milioni di leghe per andar a trovare il Sole, il Sole dal canto suo non se ne farebbe; che cenquarantaquattro mila, per unirsi a quelli ; dunque il centro di gravità del sistema solare trovasi lontano dal centro del Sole il valore di cenquarantaquattro mila leghe; ma la superfizie del Sole è lontana dal suo centro per cencinquantamila leghe, poiche il diametro del Sole è di trecento mila leghe; dunque il centro di gravità del fistema solare dee trovaru nel Sole medesimo; dunque quand'anche tutti i corpi, che girano intorno al Sole, si trovassero sulla stessa linea, e dal medesimo canto, non dovrebbono operar sopra il Sole uno sconcerto sensibile.

Non fenza ragione abbiamo affermato, che il diamerro del sole è di trecento mila leghe, sappiamo che il diametro di quell'altro è cento volte più grande di quel della terra, e sappiamo che il diametro della terra è di tre mila leghe; dunque il diametro del Sole dev'essere di trecento mila leghe.

Abbiam pur detto in questo articolo, che il sole e i pianeti erano della tale e della tal grandezza, della tale e tal densta; or è tempo di recarne in mezzo la prova, la quale non sarà difficile se non per chi non

avesse nessuna tintura d'algebra.

Prima Proposizione. Per conoscere la celerità iniziale, ossa la sorza centripeta di un corpo, che cade verfo di un altro; dividesi la massa del corpo attraente pel quadrato della distanza del corpo attratto, e il quozion-

te darà quel che si cerca.

Dimoftrazione. Supponghiamo il corpo A cadente verso il corpo M. L'attrazione che il corpo M esercita sul corpo A, ovver, ciò ch' è lo stesso, la celerità iniziale che il corpo M comunica al corpo A sarà tanto maggiore, quanto più grande sarà il corpo M; e tanto minore, quanto il quadrato della distanza del corpo A sarà: più considerabile, perchè l'artrazione siegue în ragion diretta delle masse, e inversa de quadrati delle distanze; siccom'è facile restarne convinto leggendo. l'articolo Attrazione: Dunque per avere la celerità iniziale del corpo A, bisogna divider la massa del Corpo M pel quadrato della distanza del corpo A; dunque in generale per conoscere la celerità iniziale, ofsia la forza centripeta di un corpo, che cade verso di un altro, fi dee divider la massa del corpo attraente pel quadrato della distanza del corpo attratto, e il quozieme darà quel che si cerca.

Corollario I. Se il corpo A cade verso terra, e ch'io chiami la sua forza centripeta p, la massa della terra m, e la distanza da Terra del corpo A

la chiami d, avrò l'equazione; $p = \frac{m}{dd}$

Corollario II. Se il corpo A circolasse intorno alla terra, la equazione precedente cangiarebbesi in questa

p = -, perchè in tal caso la distanza consonderebbesi

col raggio r del circolo percorso del corpo A.

Secondo Proposizione. Per aver la forza centripeta di
un

un corpo che circola intorno a un altro, bisogna dividere il raggio del circolo percorso pel quadrato del tempo impiegato a percorrerlo; e per conseguenza chiamando p la sorza centripeta del corpo che circola, r il raggio del circolo percorso, r il tempo impiegato a

percorrerlo, si avrà questa equazione p = -

Dimostrazione. 1.º La forza centripeta di un corpo, che circola intorno a un altro, è proporzionale al quadrato di sua celerità u, diviso pel raggio r del circolo percorso. Vedi l'articolo delle Forze; dunque p

2.0 La celerità u è eguale allo spazio e diviso per il tempo z; dunque $u = \frac{e}{z}$.

3.º Nel caso proposto gli spazi percorsi sono circonferenze di circoli, e queste circonferenze sono proporzionali ai loro raggi; dunque si potrà prendere il raggio r per lo spazio percorso; dunque la equazione r per lo spazio percorso; dunque la equazione r per lo spazio percorso; dunque la equazione r per lo strasformerà in questa n dunque un - r;

dunque se (num. 1.) $p = \frac{nu}{r}$, si avrà $p = \frac{rr}{rrr} = \frac{r}{rr}$.

Corollario I. $p \supseteq -$, per il Corollario II. della proposizione prima. Di più $p \supseteq -$; dunque - = -; tt

dunque m = . Ma m esprime il corpo attraente; r

il raggio del circolo percorso, ovver la distanza del corpo attratto; sil tempo, che impiega il corpo attratto a girare intorno al corpo attraente; dunque se un corpo circola intorno a un altro, la massa del corpo attraente è come il cubo della distanza, ch' è tra i due corpi, diviso per il quadrato del tempo periodico di quello che circola.

Corollario II. Non si può conoscere la massa di un corpo celeste, quando questo corpo non ha nessun Satellite, che giri d'intorno a lui; non si può dun-

CEN

172 que conoscere ne la massa di Mercurio, ne quella di

Corollario III. Per trovare il rapporto, che v'è tra la massa del Sole e quella della Terra, io considero il Sole come un corpo centrale, intorno al quale gira Venere, o qualunque altro pianeta primario, e trovo

TT, val dire, trovo che la massa la sua massa M 🗀

del Sole è proporzionale al cubo della distanza di Venere, ossia di ogni altro pianeta primario diviso pel quadrato del suo tempo periodico. Considero poi la Terra, come un corpo centrale, intorno al quale gira

la Luna, e trovo la sua massa m 🖫 --, val dire tro-

vo che la massa della Terra è proporzionale al cubo della distanza della Luna, diviso pel quadrato del suo tempo periodico: e siccome in queste due equazioni le distanze e i tempi periodici sono quantità note, io concludo per le regole della più semplice. Aritmetica, che la massa del Sole è alla massa della Terra, come

1-2 -, offia : :\207194 : 1, incirca.

Corollario IV. Confiderando sempre il Sole, come un corpo centrale, intorno al quale gira Venere, o qualunque altro pianeta primario, e Giove come un altro corpo centrale intorno al quale gira un de' suoi quattro Satelliti, si troverà che la massa del Sole; alla massa

di Giove : : 1 : - ovvero : : 949 : 1, incirca.

Si troverà collo stesso metodo che la massa del So-

le: alla massa di Saturno :: 1 :/ _____ ovvero ::

1092 : 1 , all' incirca .

Corollario V. S'è vero, che Venere abbia un Satellite, la cui distanza sia di 90000 leghe incirca, e il tempo periodico di 223 ore; si troverà collo stesso metodo, che la massa del Sole: alla massa di Venere: : 1

: _____, ovvero : : 23946 : 1 ; il che fa vedere che 23946 la massa di Venere è 8 in 9 volte più grande della massa della Terra.

OSSERVAZIONE.

Quantunque la distanza reale della Terra dal Sole sia di trenta milioni di leghe incirca; contuttociò per abbreviare le operazioni suol farsi questa distanza, ossia il raggio del grand'orbe, di 1000 parti eguasi. In questa ipotesi la distanza di Venere dal Sole sarà di 723 di quelle parti eguali. Per la stessa ragione le distanze della Luna, del quarto Satellite di Giove, e del quarto Satellite di Saturno, rapporto ai lor pianeti respettivi saranno rappresentate da 3,13, e 12, o all' incirca. La distanza del Satellite di Venere sarà espressa anch'essa da 3.

Corollario VI. Conoscendo le masse de corpi celestis sarà facilissimo conoscere il rapporto de pesi di due corpi eguali trasportati sulle superfizie di due di que-

gli aftri. Eccone la prova.

Mi si diano i due corpi A e Beguali di massa. Suppongasi il corpo A collocato sulla superfizie del Sole, e il corpo B su quella della Terra; si dimanda il rapporto che passa tra il peso del corpo A e il peso del corpo B, val dire si dimanda la differenza, che passa tra la maniera, onde il corpo A è attratto dal Sole, e la maniera, onde il corpo B è attratto dalla Terra.

Per risolvere questo Problema, io chiamo M la massa del Sole, m la massa della Terra, R la distanza del orpo A dal centro del Sole, r la distanza del corpo B dal centro della Terra, P la forza centripeta del corpo A, e p la forza centripeta del corpo B.

Per il COROL. 2. della prop. 1. P = M e p = m, RR e p = -;

ma M ed m, R ed r sono quantità note, poiche M = 207194, m = 1, R = 150000 leghe, ed r = 1500 leghe; dunque P e p diventano per questo stesso quantità note; dunque conoscendo ec.

Corollario VII. Nella ipotesi che il Sole e la Terra fossero della stessa densità, si avrebbe la proporzione seguente P: p:: R:r. Infatti il Sole e la Terra sono due corpi sserici; dunque le loro masse sono come

```
CEÑ
i cubi dei loro raggi; dunque M = R' ed m = ri;
          _ , e p = - pel Corot. precedente; dun-
que P = - e p = - ; dunque P = R, e p =
dunque P:p::R:r.
  Corollario VIII. Il raggio del Sole è di 150000, e il
raggio della Terra di 1500 leghe; dunque il raggio del
Sole è 100 volte più grande di quel della Terra; dun-
que il corpo A collocato sulla superfizie del Sole pe-
serebbe 100 volte più del corpo B collocato sulla su-
perfizie della Terra, se il Sole fosse tanto denso quan-
to la Terra.
  Corollario IX. Pel Corollario 6, il peso del corpo A
collocato sulla superfizie del Sole: al peso del corpo B
posto sulla superfizie della Terra : : la massa del Sole
divisa pel quadrato del suo raggio, val dire -
                                             1.0000
alla mafia della terra divisa pel quadrato del suo rag-
                           207194
gio, val dire 4 💆 1. Ma -
                            toeoö
circa, dunque se il corpo A e il corpo B eguali di
massa fossero posti l'uno sulla superfizie del Sole, e l'
altro sulla superfizie della Terra, quello peserebbe 21
volte incirca più di questo. Non è necessario avverti-
re, che poiche il numero di 150000 leghe, valore del
raggio del Sole, è cento volte maggiore di 1500 leghe,
valore del raggio della Terra; si postono rappresentare
nel calcolo questi due raggi l'uno per 100, l'altro per
1, e i due quadrati per 10000, e per 1.
  Corollario X. Il pelo del corpo A posto sulla super-
fizie del Sole: al peso del corpo B posto sulla supern-
zie di Giove : : la massa del Sole divisa pel quadrato
                           -: alla massa di Giove
del suo raggio, val dire, -
divisa pel quadrato del suo raggio cioè 👯 🗀 i . Ma
   ·: I:: 12: I incirca; dunque se il corpo A e
81
```

il corpo B eguali di massa fossero posti l'uno sulla superfizie del Sole, l'altro sulla superfizie di Giove,
quello peserebbe 12 volte incirca più del secondo. Noi
non abbiam rappresentato il quadrato del raggio del
Sole per 81, e il quadrato del raggio di Giove per 1,
se non perche gli Astronomi convengono che il raggio
del Sole è o volte più grande del raggio di Giove.

Corollario XI. Il peso del corpo A posto sulla supersizie del Sole: al peso del corpo B posto sulla supersizie di Saturno: : la massa del Sole divisa pel quadra-

to del suo raggio cioè : alla massa di Saturno di-

visa pel quadrato del suo raggio cioè i : Mia

: 1: 11: 1 incirca; dunque se il corpo A e il corpo B eguali di massa sossero possi l'uno sulla superfizie del Sole, l'altro sulla superfizie di Saturno, quello peserebbe 11 volte incircà più di questo. Questo calcolo non è esatto, se non in quanto è vero che il raggio del Sole sia 10 volte più grande di quei di Satutno.

Corollario XII. Il peso del corpo A posto sulla superfizie del Sole : al peso del corpo B posto sulla supersizie di Venere : : la massa del Sole divisa pel quadrato

del suo raggio, cioè 23946
alla massa di Venere di-

visa pel quadrato del suo raggio, cioè i z i. Ma 43946

: 1: 9: i incirca i dunque se il corpo A

e il corpo B eguali di massa, sossero possi l'uno sulla superfizie del Sole, l'altro sulla superfizie di Venere, quello peserebbe o volte incirca più di questo. Siccome Venere ha nove volte incirca più materia della Terra, così il suo raggio dev'essere all'incirca doppio di quel della Terra, e per conseguenza so volte minore di quel del Sole. Quindi abbiam supposto in questo calcolo, che il raggio del Sole: al raggio di Venere: : 50: 1; imperciocche il quadrato di so 2 2500, e il quadrato di 1 1.

Sorollario XIII. Quanto più denso è un corpo, tanto maggiore è la sua forza attrattiva; dunque se nelle sfere omogenee i pesi o le forze centripete di due corpi eguali son come i raggi delle sfere sulle quali son collocati, (Carollar. 7.) nelle sfere eterogenee le forze centripete di due corpi eguali saranno in ragione composta de' raggi e delle densità delle sfere sulla cui superfizie si trovano. Chiamisi dunque P la forza centripeta del corpò A, p la forza centripeta del corpò B, R il raggio del Sole, r il raggio della terra, D la densità del Sole, e d la densità della terra; si avvà la proporzione seguente P: p:: RD: rd; dunque P = RD, e p = rd.

Corollario XIV. La densità di un pianeta è proporzionale al peso di una massa qualunque trasportata sulla superfizie dello stesso pianeta divisa pel suo raggio-

Infatti P = RD; (Corol: preced.) dunque D = 1/R

dunque la densità, ec.

Corollario XV. La densità del Sole: alla densità di. Venere: : $\frac{9}{50}$: $\frac{1}{1}$. Ma $\frac{9}{50}$: 1: $\frac{1}{6}$: 1 all'incirca dunque la densità del Sole è 6 volte incirca minore di quella di Venere.

Corollario XVI. La densità del Sole: alla densità della Terra: : 100 : 1 I. Ma 1100 : 1:: 1 . 1 all' ineirca; dunque la densità del Sole è cinque volte incirca minore di quella della Terra.

Corol. XVII. La densità del Sole: alla densità di Giove : : $\frac{1}{2}$: $\frac{1}{2}$: 1 . Ma $\frac{12}{2}$: 1 : : 1 $\frac{1}{2}$: 1; dun-

que il Sole è un pò più denso di Giove.

Corol. XVIII. La densità del Sole : alla densità di Saturno : : 110 : 1 = 1. Ma 110 : 1 : 1 + 10 : 1 >

dunque il Sole è un pò più denso di Saturno.

CENTRO OVALE. Il centro ovale è uno spazionel cervello presso a poco ellittico, la cui circonserenza è sormata dalli dieci paja di nervi, che gli Anatomici chiamano le dieci conjugazioni. Egli comincia alla base del gran cervello, nel sito all'incirca donde i nervi della prima conjugazione traggono la loro origine, e si estende sino alla parte del cervelletto, donde scano i nervi della decima conjugazione. I Fisici lo risguardano come l'organo del senso comune, perchè la impressione che sanno gli oggetti corporei sopra i sensi interni ed esterni, non lasciano mai di passare sino al centro ovale. Per la stessa ragione certamente rissuar-

fguardano questo centro, come la vera sede, da cui l' anima presiede a tutte le operazioni di un corpo col quale è unita sissamente. Infatti non v'è luogo nel

corpo umano, che più di questo le convenga.

CERVELLO. Il cervello, che con ragione risguardasi come la parte principale del corpo umano, e ch' è contenuto nella cavità dell'osso, che chiamasi cranio dividesi prima in due parti, l'una superiore ch'è detta il gran cervello, e l'alera inferiore, che appellasi cervelletto; queste due parti son separate dalla membrana, e cui gli Anatomici danno il nome di falce. Tanto nel grande, come nel piccol cervello distinguonsi due sostanze, e due membrane: queste sostanze sono la parte cenericcia; e la parte callosa: la prima è molle, spungosa, e di color della cenere: la seconda è bianca, e molto più soda, e non è conosciuta gran fatto, che sotto il nome di midolla. Le due membrane che trovansi nel cervello sono la dura e la pia-madre: la dura madre cuopre interiormente il cranio, al quale è strettamente attaccata; la pia-madre, è molto più sciolta, quindi ella serve d'inviluppo alla midolla. S' osservano inoltre nel cervello quattro cavità che si chiamano ventricoli; i due primi stanno vicinissimo alla origine dei nervi della prima conjugazione; il terzo è alquanto più basso de due primi, ed è separato da essi per quella parte del cervello, alla quale gli Anatomici han dato il nome di votta. Finalmente il quarto ventricolo trovasi nel cervellesto, ed è separato dal terzo dalla glandola pineale, di cui parleremo a suo luogo.

CHILO. La parte più sciolta degli alimenti digeriti nello stomaco, e negl'intestini, forma un succo bianchiccio, che i Fisici chiamano Chilo. Questo succo passa dagl' intestini nelle vene lattee sparse sul mesenterio, dalle vene lattee del mesenterio ascende nel serbatojo di pacquet; del serbatojo di pacquet passa nel canale toracico, dal canale toracico nella vena subclavia finistra, dalla vena subclavia sinistra nella vena cava, e dalla vena cava nel ventricolo destro del cuore. Molte cause concorrono a far ascendere il Chilo dal mesenterio sino nel cuore; le principali son quel-. le, che obbligano i liquidi ad inalzarsi ne' tubi capillari sopra il loro livello, ognun sa che la maggior parze de' condotti, per dove passa il Chilo per arrivar Tom. I. sino

78

fino al cuore, hanno un diametro più piccolo di quel-

lo de' nostri tubi capillari ordinarj.

CHIMICA. La Chimica è una scienza che insegna a risolvere i corpi naturali nei lor primi principi. Troi var quali siano le materie primordiali, onde l'oro è composto, questo è quel che i Chimici chiamano la grand' opera. Ma chi v'è trà loro; ch'abbia satta una scoperta sì utile al genere umano? Questo punto noi esaminaremo, quando ci occorrerà parlar de' metalli e della pietra filosossa.

Parlando in genere, non oecorre fidarsi de' Chimici, quando promettono cose straordinarie. Eccone degli esempli sorprendenti. Ne' contorni di Parigi videsi in questo secolo formare una manifattura, che prometteva di cangiar il ferro in rame. Davasi a quetto preteso rame il nome di trasmetallo. Tutto Parigi risguardo la metamorfosi, come reale, ne in tutto aveasi torto, Infatti non si vedeva implegare nella operazione, che dell'acqua forte e delle limature di ferro; e vi si presentava un composto che pareva e al di dentro e al di fuori un rame perfettissimo. Ma poi si seppe, che vi si facevano entrare alla cieca molte particelle di rame mescolate col vitriolo turchino, L' impreditor dopo aver raccolto un buon numero di azionari, che volevano aver parte nel profitto della trasmutazione, disparve col denaro di coloro ch'avea egli burlati.

Il Sig. Homberg racconta nelle Memorie dell' Accademia delle scienze dell' anno 1711, che una persona de' più alti natali lo assicurò, che si poteva trarre dalla materia escrementiccia un' ogsio bianco, e non setido, un validissimo estratto capace di ridurre il metcurio in argento fino. Fu egli sì credulo, e paziente per applicarsi a lavorare per un tempo assai lungo sopra una materia di odor sì pestifero. Perchè il colpo non gli andasse fallito, e per operare sopre un soggetto, i cui ingredienti gli fossero noti, alloggiò 4 facchini robusti, giovani, e di buona salure. Si chiuse con estr per tre mesi in una casa di campagna, che avea un gran giardino, per farli camminare, e per eller sicuro del cibo che prendevano, restò con essi d'accordo, che non dovesser mangiage; che del miglior pane che lero somministrerebbe fresco ogni giorno, e non bevestero, che del miglior vino di Sciampagna. Ebbe egli della materia lodevole anche più del bisogno, la distillò, la

sece cuocere, e ricuocere per un anno, ne altro ne trasse che un zolfo filosofico, che porta il nome di Fossoro del Sig. Homberg.

/CICLO. E'il periodo di un cerro numero d'anni.

Vedi Calendario.

CICLOIDE. Immaginatevi un Circolo, il qual gira sopra una linea retta, per esempio, sopra una linea orizzontele. Quando tutti i punti di sua circonferenza si saranno esattamente applicati sopra la linea retta, avrà descritta una curva, alla quale si dia il nome di cicloide. Il P. Mersenne su il primo ad accorgersi, che il chiodo di una delle ruote di una carretta descriveva in aria una cicloide, perché era animato da due moti simultanei, l'uno per innanzi in linea retta, l'altro circolare intorno all'asse della ruota. Questa scoperta fu fatta nel 1615. Nel 1624 il Sig. de Roberval trovò che l'area della Cicloide: a quella del suo circolo generatore : : 3 : 1. Nel 4638 Cartesio determinò la Pangente della Cicloide . Alcuni anni dopo il Sig. Wren dimostro, che la Gieloide è quadrupola del suo asse. Finalmente nel 1672 il Sig. Huyghens insegnò al mondo dotto, che le oscillazioni di un pendulo in una Cicloide sono isocrone, ossia di egual durazione. Vedi Pendulo.

CIDRO. Siccome tutto ciò che serve all' nom di bevanda ordinaria è uno de' principali agenti della digeastione, di cui parleremo lungamente a suo luogo, così non sarà inutile dir quì due parole intorno al Cidro. Quest' è il succo di pomi dolci; ed ecco ia maniera di preparare questo liquore. Si raccolgono i pomi, si lasciano esposti all'aria per qualche tempo. Si separano i fracidi, e i non maturi, si pestano in un mortajo, o in un molino i pomi celti: Si mette la passa che danno sotto uno strettojo ordinario: si chiude in botti il brodo, che se ne coglie. Quando vi si vota in bottiglie, e si ha un liquore gratissimo, che vellica, all' incirca, come il vin più esquiste di Sciampagna.

CILINDRO. Quest' è un corpo solido composto di molti piani circolari eguali e paralleli tra loro. Un bastone persettamente eguale in tutti i suoi punti, e persettamente rotondo è un vero Cilindro. Trovasi la superfizie di un Cilindro, moltiplicando la sua altezza per la circonserenza del circolo, che gli serve di ba-

M 2 fe

se; e se quest'altezza si moltiplica per l'area del me-

desimo circolo, si ayrà la sua solidità.

CIRCOLO. Il Circolo è una figura, tutte le cui estremità sono egualmente distanti da un de' suoi punti, che chiamasi centro. Noi abbiamo insegnato nell' articolo del moto in linea circolare qual sia la formazione sissea del circolo.

CIRCONFERENZA. Si dà questo nome a una linea eurva, che racchiude uno spazio circolare, ovver ellitrico. La circonferenza di un circolo è al suo diametro come 3 a 1 all'incirca.

CISTICO. Quest' è l'epiteto che si dà alla bile, che

trovasi nella vessica del cuore.

CLAVICULE. Si chiamano con questo nome due offi, che chiudono in alto il petto, di cui ne son come

la chiave .

COAGULAZIONE. V'è coagulazione tra due liquori mescolati insieme, quanda le loro molecule s' imbarazzano, e s' incrocicchiano a vicenda per modo, che la mescolanza acquista una consistenza, che le sue parti non avrebbero, se sossero prese separatamente. Mettete nello stesso bicchiere dell' oglio di calce con dell' oglio di tartaro per deliquio: rimescolate questa missura con una spatola; si cambierà in una massa bianca simile presso a poco alla cera molle. Non è necessario di far quì offervare, che non v'è coagulazione tra due liquori, se non quando uno si mesce coll'altro, presso a poco in quel modo che un acido si unisce al suo alkali; e quando il tutto ha delle mollecule tanto massicie, che non può ricevere per parte della materia ignea un moto per ogni verso.

COECUM. E' il primo degl' intestini grossi. COLON. E' il secondo degl' intestini grossi.

COLORI. Sensazione dell' anima occasionata dalla impressione, che sa sulla retina il tale, p tal raggio di luce. La spiegazione di questo punto di Fisica è, per dir così, il trionso di Newton. Questo grand' uomo sece entrare un raggio di Sole, grosso all'incirca, quanto una penna da scrivere, in una camena oscura esposta al mezzogiorno. Fece cader questo raggio sopra un degli angoli di un prisma triangolare di vetro. Lo ricevette ristatto sopra un cartone, ed ebbe una immagine composta di 7 colori disposti con quest' ordine; il resso, l'arance, il giallo, il verde, il turchino, l'indi-

co, e il wioletto. Egli si avvide, che il rosso era sempre più vicino, e il violerno più lontano degli altri dal luogo dove il raggio solere era solito portarsi, quando nol faceva paffare permicun prifma. S'accorfe inol= tre, che gli altri colori erano tanto più lontani da quel medesimo luogo, quant' erano più vicini al violetto. Quindi conchiuse, che ogni raggio solare è composto di sette raggi diversamente rifrangibili, tra i quali il raggio rosso ha la minore, il violetto la maggiore rifrangibilità, e gli altri più o meno, secondochè sono più o meno vicini al raggio violetto. Questa diversa rifrangibilità non è più un Prolema in Fisica; su ella determinata dal Fisico Inglese colla esattezza la più scrupolosa. Dalle sue ricerche ne risulta, che qualor il raggio passa dal vetro nell'aria, il seno d'incidenza del raggio rosso: al seno di rifrazione dello stesso raggio: : 50 : 77. I seni di rifrazione de' sei altri raggi primitivi, il cui angolo d'incidenza è supposto lo stesso che quello del rosso, sono rappresentati dai numeri 771, 775, 771, 771, 771, 773, 777, 78.

Il Newton fece poi passare uno de' sette raggi, per esempio, il raggio rosso per una piccola fessura tagliata apposta nel cartone, e lo fece cadere sopra diversi prismi; ma questo raggio dopo di aver sofferto tutte le rifrazioni immaginabili, conservò sempre il suo color rosso. Lo stesso avvenne a tutti gli altri raggi, ognuno d'essi conservò il suo color primitivo; dopo d' esser passato per un secondo, un terzo, un quarto prisma ec. Questo fatto lo impegnò ad avanzare, che i colori omogenei fossero inalterabili, e che i raggi primitivi erano colorati essenzialmente e da sè. Fu confermass in questo pensiero immobilmente, quando dopoaver fatto cadere un raggio semplice, per esemple, un raggio rosso sopra certi drappi di vario colore, come sarebbe un pezzo di drappo rosso, verde, giallo, bianco, nero, ec. s'avvide, che quel raggio tingeva di resso tutti i corpi sopra i quali cadeva; con questa sola differenza, che il primo drappo pareva di un rosso molto più brillante degli altri. Queste due esperienze provano infatti iu una maniera incontrastabile, che la luce non deve i suoi vari colori alle diverse maniere ond'ella è riflessa, e che s'ella fosse omogenea, tutti gli oggetti sarebbero all' incirca dello stesso cotore.

Prese finalmente il Newton un prisma insoscel-trian-

M 3

golas

golare. Fece cader all' incirca perpendicolarmente fopea uno de' lati di quel prisma il raggio introdotto nella camera oscura. S'avvide ach' egli usciva per disorto la base, e che andava a comar un' immagine colorata, dove il rosso occupava la parte inferiore, il violetto la parte superiore, e gli altri colori erano disposti nell' ordin solito. Girò sentissimamente il prisma sopra il suo asse, per impedire che il raggio non uscisse, come dinanzi, e per sar inguisa, che ristesso - dalle parti solide della base, venisse egli a uscire dal lato opposto a quello, per cui era entrato. Osservò che il raggio violetto riflettevasi più presto, il raggio rosso più tardi, e gli altri più presto o più tardi, secondo che erano più o men vicini al raggio violetto. A misura, ch'egli faceva riflettere i raggi della luce, gli obbligava a pussare per un secondo prisma, le cui due faccie maggiori formavano un angolo di 55 gradi ili circa, ed ebbe fempre un'immagine colorata, terminata, secondo il folito, dal rosso e dal violetto. Quindi conobbe, che la luce del Sole era composta di rag. gi diversamente riflessibili; e che la maggior ristessibilità: era sempre congiunta colla maggior rifrangibilità. Ecco le principali esperienze dell'ottica di Newton; ed ecco le conseguenze, ch'egli ne trae, le quali contengono tutto il suo sistema de' colori.

val dire un corpo composto di parti simili tra loro, ma un corpo misto ed eterogeneo, val dire un corpo

composto di parti diverse l'une dall'altre.

2.0 La luce dee risguardarsi come l'unica causa sisca de'colori. I suoi raggi hanno da sè i 7 colori, che chiamansi primitivi, voglio dire il rossa, Maranzio, il giallo, il verde, il surabino, l'indico, e il violetto.

3.º Il raggio violetto è quello, che di tutti i raggi è il più rifrangibile, e il raggio rosso è quello che lo è men di tutti. Gli altri cinque sono più o men rifrangibili, secondo che sono più, o men vicini al raggio violetto.

4.º La diversa rifrangibilità de' raggi luminosi non deriva, che dalla lor massa diversa. Il raggio rosso è il men rifrangibile di tutti, perchè ha egli più massa degli altri, e il raggio violetto lo è più, perchè la sua massa è men considerabile. Il Newton lo asserma in

termini espressi nella questione 29 del suo 3.º libro d' Ottica. La sua afferzione è fondata sul raziozinio seguente: il raggio rosso ha più forsa di ogni altro de' sei raggi primitivi, poiche è quello, che sa più impresa sione d'ogni altro sulla retina. S' egli ha più forza, dunque ha più massa. Infatti il raggio rosso ha tanta celerità, quanta gli altri sei raggi, poiche al par di quelli impiega 7 in 8 minuti a percorrer lo spazio, che trovasi tra il Sole e noi; dunque s' egli ha più forza, dee aver più massa, giacche la forza non è che il prodotto della massa per la celerità. Ma se con celerità eguale, il raggio rosso ha più massa di ogni altro de' sei raggi primitivi, la causa della rifrazione, qualunque ella stafi, deve incontrate maggior disticoltà per sar lasciare a questo raggio la linea, ch'egli percorre, che non ne incontri-per far cambiar direzione agli altri; dunque se il raggio rosso eccede in massa gli altri, dee avere men rifrangibilità di quelli; dunque se il raggio violetto ha minor massa degli altri, dev'es-Ler per questo appunto il più rifrangibile di tutti. Tal' è la cansa sissea della diversa rifrangibilità de' raggi luminosi. Hanno inoltre diversa riflessibilità.

5.º Il ramilo violetto è quello, che di tutti i raggi è il più, e il raggio rosso quello, che di tutti i raggi E il meno riffessibile. Gli altri lo son più o meno, quanto sono più o men vicini al raggio violetto. Questa diversa riflessibilità vien lor certamente dalla diversa figura. I corpi più rissessibili a noi noti, essendo quelli, che han più dello sferico, e sono più levigati; abbiam dunque diritto di conchiudere, che le particelle, che compongono il raggio violetto, fono più rotonde e più liscie, di quelle che compongono gli

altri 6 raggi.

6. La mescolanza di tutti i colori primitivi forma il bianco. Infacti abbiate una buona lente di 3 in 4 pollici di diametro, e di 7 in 8 pollici di fuoco. Collocarela 3 in 4 piedi distante dal prisma, che ha scomposto il raggio solare in 7 raggi diversamente colorari, e fate in guisa; che questa spezie di spetro cada perpendicolarmente sopra il suo centro; voi rileverete nel suoco della lente un color bianco, e un circolo brillantiltimo, dunque la mescolanza di tutti i colori forma il bianco. Quindi un corpo comparisce bianco, quando riflette tutti i rangi di luce senza scomporti. 7.0 L'

M

7.º L'assenza di tutti i colori primitivi forma il nero. Quindi un corpo appar nero, quando non ristette

nessun raggio di luce.

8. La riflessione di un solo raggio primitivo è la causa dei colori primitivi. Quindi un corpo comparirebbe perfettamente rosso, s'egli non ristettesse, che i ragigi rossi. Siccome però questo in pratica non mai fuccede, così il Newton assicura nella proposizione 10 della seconda parte del libro 1 della sua Ottica; che i corpi non sono del tale, o del tal colore, se non perchè riflettono la tale; o la tale spezie di raggi più copiosamente della tale, o della tal' altra: Lo scarlato per esempio non par rosse, se non perche riflette con più abbondanza il raggio men rifrangibile. Il violetto non deve il suo colore, se non alla proprietà, ch'egli ha di riflettere copiosamente quello de' raggi, che ha più rifrangibilità. În una parola, noi diciamo, che un corpo ha un color primitivo, per efempio, ch' è verde; ouando riflette principalmente i raggi verdi. I corpi non hanno dunque il tale e il tal colore, se non perchè le parti solide riflettono la tale, o la tale spezie di raggi, e perche i loro pori afforbono, o dan passaggio alla tale, o alla tal altra. Non c'è difficoltà a comprendere, che globuli diversi di massa e di figura; siano assorti dai tali pori, e non lo siano da certi altri i

9.º I colori che chiamansi secondari son formati dalla riunione di diversi raggi primitivi. Un corpo risterte egli i raggi rossi, e i raggi aranci? Avrà un color secondario di mezzo tra il rosso, e l'arancio: o per dir meglio parteciperà del rosso, e dell'arancio. Ecco il sistema di Newton sopra i colori; ed ecco alcune ob-

biezioni contro il suo fistema.

Si oppone 1.º che non comprendesi come un pezzo di drappo tinto in violetto paja rosso, quando riceve i raggi rossi: confessando i Newtoniani, che i suoi pori assori

bono questa spezie di raggi.

Risposa. La superfizie di un pezzo di drappo tinta in violetto è composta di pori, e di parti solide, i suoi pori assorbono, è vero, tutti i corpuscoli rossi, che cadono sopra la loro apertura; ma le parti solide altresì, essenzialmente impenestabili, ristettono tutti quefli, che ricevono; dunque un drappo tinto in violetto, ed esposto alla luce rossa del Sole, dee parer rosso, ma di un rosso debole.

Si

Si oppone 2.º che non si comprende il perche una soglia d'oro sottilissima paja verde, quando l'osservatore la colloca tra il Sole e l'occhio; e perche sembri gialia, quando se ne sta egli coll'occhio tra il Sole e la soglia.

Risposta. Il Newton pensa, che questa foglia abbia de' pori dritti, che danno passaggio ai raggi verdi, delle parti solide che ristettono principalmente i raggi gialli; e de' pori obliqui, che assorbono i 5 altri raggi. Quindi conclude, che la foglia d'oro assortigliata, vedura con raggi ristessi dee parer gialla; e ch'ella dee

parer verde, qualor si vegga per raggi rifratti.

I vetri colorati sono all'incirca dello stesso tenore. Son corpi mezzo diasani, i cui pori obliqui assorbono i raggi, che non sono il color del vetro; I pori retti danno passaggio principalmente; e le parti sode ristertono principalmente i raggi, che sono del colore del vetro di cui si tratta. Un vetro verde per esempio ha egli dunque de' pori obliqui atti ad assorbire i raggi non verdi, de' pori retti, che lasciano passare principalmente i raggi verdi, che si presentano alla loro apertura, e delle parti solide, che rimettono tutti i raggi, che ricevono; e secome ricevono principalmente de' raggi verdi, poiche la maggior parte degli altri sono assorti da pori obliqui, il vetro verde deve non solamente sar comparire gli oggetti verdi, ma dee sar verde egli stesso.

Quindi ne siegue, che quando si guarda un qualche oggetto attraverso di un vetro rosso, e di un verde uniti insieme, quest' oggetto dee parere rossastro, siccome infatti comparisce, e non giallo, come pretende il sigle Monnier. Ne maggiot sondamento dee sarsi sulla esperienza di questo Fisico, che in quella del sig. Mariotte, il qual pretende di avere scomposto il raggio rosso in due raggi, l'uno violetto, e l'altro turchino. Tutti questi satti devono riputarsi salsi. Il sig. Abate Nollet afficara, nel 5 Tomo delle sue Lezioni Fisiche, che da venti e più anni egli ha ripetute le esperienza di Newton sopra i colori, e che i suoi risultati suron sempre consormi a ciò che disse il Fisico Inglese.

Si oppone 3.0 che nel sistema di Newton la neve dovrebbe avere un color oscurissimo, poiche avendo assaissimi pori, dovrebbe assorbire una gran quantità

di raggi luminosi.

Risposta. La neve ha moltissimi pori, le accordo; ma son pori pieni di un'aria condensatissima, e attissima a rislettere la luce senza scomporla: dunque la neve nel sistema di Newton dev'esser di una bianchezza straordinaria.

Si oppene 4.º che certi d'appi mel fistema di Newton non dee parerci, che cambino colore; cambiando inclinazione, poiche questo cambiamento in fondo, non alte-

ra in nessun modo la lor superfizie.

Risposta. Sistatti drappi scompongono la luce ristettendola, presso a poso, come il prisma la scompone
risrangendola. Supponghiam dunque un drappo, che
ristetta i raggi rossi, verdi, e violetti senza mescerli
l'uno coll' altro, e assorba gli altri a raggi luminosi;
quei tre raggi dopo la lor ristessione occuperanno ciascuno un sito diverso, il rosso sarà al basso, il violetto in alto, e il verde nel mezzo. Supponghiam di
nuovo, che lo stesso drappo inclinaro 45 gradi, rimetta
a' miei occhi il raggio rosso, è evidente che mutando inclinazione, rimettera qualche altro raggio, pon ssempio,
il verde, o il violetto; dunque nel sistema di Newton cerri drappi devono cambiar colore, mutando inclinazione.

Si oppone 5.0 che il Sole levando non dovrebbe mai comparir rosso nel fistema di Newton, poiche rimette

allora i 7 raggi di luce.

Risposta. Io so, che il Sole manda in ogni tempo i sette raggi di luce; ma so altresì, che quando il Sole in Oriento appar rosso, trovasi allora tra quell'astro e l'occhio dello spettatore alla nuvola, che opera tutti gli esserii del prisma. Il raggio rosso, dopo questo scemponimento occupa il sito inferiore, val dire il luogo orizzontale: dunque lo spettatore collocato all'orizzonte, non des ricevere che il raggio rosso: dunque il sol nascente des comparirgli rosso.

Questa risposta mi sembra più naturale di quella di alcuni Fisici, i quali affermano, che il sole nascente comparisce rosso, perche trovasi tra quelle astro, e l'occaso dello spertature interposta una nube, che opera

meti gli effetti del vetro rollo..

Quel che abbiam detto del sol che nasce, si des applicare al sole che tramonta, il quele ci comparisce soventemente rossiccio.

Si oppone 6.0 Non comprendersi it perchò un sarbone semplicemente acceso appaja rosso, mentre un carbone instam-

infiammato appar bianco, eppur l'uno e l'altro tras.
mettono dal loro seno i sette raggi luminosi.

Risposta. Per ispiegare questo satto in una maniera conforme alle Leggi della sana Fisica, premetto due sorta di principi, che niuno certamente s'avvisera di negarità.

1.0 Il carbone semplicemente acceso è intorniato da un' atmosfera molto più densa, che il carbone infiammato.

2.0 Il carbone semplicemente acceso trasmette dal suo seno li 7. raggi di luce con molto minor forza, che il carbone infiammato. Ciò supposto, ecco com' io la discorro.

Sei de' sette raggi di luce, che trasmette dal suo seno il carbone semplicemente acceso, sono assorti nell'
amnostera densa che lo circonda; se il raggio rosso prova una sorte diversa, quest' è penche ha maggior sorza
degli altri: dunque questo carbone non dee parere, che
rosso. Non così è del carbone insiammaro. I sette raggi, che partono dal suo seno, arrivano senza difficoltà
agli occisi dello spetratore; sono trasmessi con molta
forza, e non hanno da attraversare che un' atmosfera
rarissima: dunque il carbone insiammato dee parer bianco.

Il sistema de Cartesiani sopra i colori, egli è dunque un sistema insostenibile; pretendono non solamente, che la suce sia un corpo persettamente omogeneo, ma in oltre, che lo stesso raggio di luce variamente modificato, val dire rissesso agli occhi nostri, ora con più, ora con men di sorza, dia de colori di spezie diversa. Per far meglio comprendera quanto prevalga il sistema di Newton a quello di Cartesso, paragoniamo insieme le spiegazioni, che danno i Newtoniani con quelle che danno i Cartesiani, quando sanno l'esperienze de colori.

Prima esperianza. Mescere un po d'acqua sorre con della tintuca di girasolo; questa mescolanza vi presenterà un color rosso.

Spiegazione. Il raggio rosso nel sistema di Newton è quello, le cui mollecule son le più grosse, poichè l'esperienza c'insegna, che il raggio rosso è quello tra sutti i raggi ch'è il men rifrangibile. Ciò supposto, come si dee spiegare la esperienza proposta? La mescolanza che si è fatta dell'acqua sorte colles tintara di girasole, mon dee aver pori sì grossi per assorbire di raggio rosso, quantanque sano considerabili per assorbire gli altri

altri 6 raggi; dunque questa mascolanza dee parerel

rossa .

Cartesso, per ispiegare questo senomeno dice, che la mescolanza d'acqua sorte, e di tiutura di girasole è rossa, perchè avendo le mollecule corte, e dure, ma che non sono sseriche, ristette i raggi essicati con sorti vibrazioni; ma nel tempo stesso mescolati con molta ombra. Giudichi il Lettore qual delle due spiegazioni sia più conforme alle Leggi della sana Fisica.

Seconda esperienza. Sopra la mescolanza rossa, di cui si e parlato nella prima esperienza, gittate un poco d'olio di tartaro, e agitate la carassa; avrete

un color violetto.

Spiegazione. La mescolanza che si è satta della tintura di girasole, dell'acqua sorte, e dell'olio di tartaro dee aver dei pori assai grossi, poiche assorbe i sei raggi di luce, che hanno più massa. Ciò nulla ostante questi pori devono aver una sigura del tutto diversa da quella, che la natura diede alle mollecule, che compongono il raggio violetto, giacche queste mollecule, quantunque più piccole di quelle degli altri raggi, non sono assorte, ma ristettute.

Cartesso, per ispiegar questo fatto, dà a questa mescolanza delle mollecule un pò più sode, e meno porose di quelle, che farebbono la mescolanza nera; queste mollecule devono dunque trasmettere de' raggi assai
deboli, e molto mescolati d'ombra; devono dunque
dare il color violetto. Newton ha per sè la esperienza del
prisma; Cartesso non l'ha; qual de' due ha ragione?

Terza esperienza. Gittate un pò d'acqua, e un pò d'olio di tartaro su del siropo violato; avrette un

color verde.

Spiegazione. Il raggio verde è medio tra i detti raggi primitivi, poichè egli è men rifrangibile de' raggi violetto, indico, e turchino, ed è più rifrangibile de' raggi giallo, arancio, e rosso: dunque la massa del raggio verde è minore di quella de' raggi giallo, arancio, e rosso; dunque è più grossa di quella de' raggi violetto, indico, e turchino. Quindi conchiudiamo, che la mescolanza d'oglio di tartaro, di siropo violato, e d' acqua comune, dee aver de' pori mesto aperti, poichè assorbono quello de' raggi, che ha più massa, conchiudiamo inoltre, che questa mescolanza medesma ha de' pori, la cui sigura non corrisponde a quella, che la natu-

180

natura diede alle mollecule, che compongono il raggio verde, poiche questo raggio è ristesso agli occhi nostri.

I Cartesiani, per ispiegare questa esperienza sostengono, che la mescolanza è verde, perchè la sua superfizie; le cui mollecule hanno una larghezza, una elasticità, e una porosità mediocre, ristette i raggi essicaci con un certo miscuglio d'ombra e di vibrazione. Questa spiegazione, con buona pace de' Cartesiani, dee parere un pò oscura.

Quarta esperienza. Gittate della dissoluzione di sublimato corrosivo su dell'acqua di calce; voi avre-

te un color giallo.

Spiegazione. L'acqua di calce non afforbiva nessur raggio di luce, poiche ella persettamente trasparente. Per mezzo del sublimato corrosivo sormasi un tutto, atto ad assorbire i raggi primitivi, e a ristettere il raggio giallo, questa mescolanza dee dunque comparir gialla.

Non è egli più naturale di spiegarla così questa esperienza, di quel che sia l'affermare, che questa me-scolanza è gialla, perchè non avendo una superfizie composta di mollecule sferiche, ovvero spiallate, ma un pò lunghe, riflette i raggi senza ombra, ma con deboli vibrazioni? Eppure quest' è la spiegazione de' Cartesiani.

Quinta esperienza. Mescete insieme dell'alume, e del

succo di fiori d'iride, voi avrete un bel turchino.

Spicgazione. Ne l'allume, ne il succo de' fiori d'iride presi separatamente non erano atti a rissettere il raggio turchino: bisogna dunque che per la mescolanza dell'uno coll'altro si formi una superfizie atta a pro-

dur questo effetto .

Quelli che volessero spiegare questa esperienza, come i Cartesiani, potrebbero dire, che questa mescolanza è turchina, perchè le mollecule della sua superfizie sendo di mezzo tra quelle de' corpi violetti, e de' corpi verdi, trasmettono i raggi con un pò meno d' ombra, e con vibrazioni un pò men forti del violetto, ma meno pronte, e con un pò più d'ombra che il verde. I Fisici, che amano la semplicità nelle spiegazioni, preferiscono quella di Newton a quella di Cartesso.

Sesta esperienza. Gittate dello spirito di vitriolo sopra una tintura di fiori di granato; e avrete un colo-

re che tira, all' arancio.

Spiegazione. Il colore, che ci presenta questa mescolanza, non è uno de' sette colori primitivi; non è dunque

COL

100 que prodotto dalla riflessione di un semplice raggio luminoso. Quela mescolanza tira all' arancio, perchè trasmette i raggi aranci uniti a qualche raggio rosso, e 🛊 qualche raggio giallo. Infatti si sa, che parecchi raggi primitivi uniti insieme danno un color, che chiamamasi secondario o subalterno. Si sa inoltre, che il raggio arancio trovasi tra il rosso e il giallo ; è dunque naturale il conghietturare, che a raggi giallognoli si uniscano de' raggi rossi, e de' raggi gialli per sormar il colore, di cui parliamo.

Settima esperienza. Gittate un pò d' olio di tartaro fopra la dissoluzione di sublimato corrosivo; la mesco-

lanza farà giallastra.

Spiegazione. Ecco un altro colore, che chiamasi secondario; egli è prodotto probabilmente dalla riflessione de' raggi gialli , a' quali & uniscono alcuni raggi aranci, e alcuni verdi, perchè il raggio giallo trovasi collocato tra il raggio arancio e il verde.

Otteva esperienza. Versate un pò di sale ammoniaco fopra la mescolanza giallastra, di cui si è parlato nella settima esperienza, e agitate un pò la tazza; la me-

scolanza vi parrà bianca.

Spiegazione. Questa mescolanza ha una superficie atra a rimettere agli occhi vostri i sette raggi primitivi fenza scomporli ; dunque des presentarvi il color bianco.

Se alcun volesse una spiegazione un pò meno sensibile, potrebbe dire coi Cartesiani, che la mescolanza è bianca, perchè avendo la superfizie tessuta di mollecule dure, e sferiche, riffette i raggi con forti vibrazioni e senza ombra.

Nona esperienza. Mescete insieme della dissoluzione di vitriolo bianco, e della infusione di noce di galla; avre-

te un liquor nero.

Spiegazione. Nella mescolanza le mollecule della dissoluzione di vitriolo s' introcicchiano colle mollecule della infusione di noce di galla; la luce non trova più de passaggi retti; è dunque necessario, che i suoi raggi siano assorti, e che il liquore ci paja nero. E non c'insegna tutto di l'esperienza, che ci trovizmo in pertetta notte, quando non riceviamo nessun raggio di luce? Volete voi che la mescolanza di cui parliamo diventi trasparente? versatele sopra un pò d'acqua forte; quest' acido violento separerà tutte le mollecule aviticchiate, e riftabilirà i passaggi della luce.

Onesta spiegazione mi par più semplice di questa del Cartesiani, i quali per render ragione di questo; senomeno dicono, che la mescolanza della disoluzione di vitriolo colla insusione di noci di galla forma una tessitura di mollecule lumghe, siessibili, aventi poco elaterio, corte, è scabre, e per conseguenza attissime ad assorbire molti raggi di luce, e a non simettere gli altri, che debolissimamente. In questa spiegazione vi sono molte cose azzardate, e le, quali non sarebbe facile di provare.

Alla spiegazione di queste esperienze artifiziali aggiungiamene una di una esperienza naturale, che ci ca-

de spessissimo sotto gli occhi.

Decima esperienza. Sia uno col dorso rivolto al Sole alto sull'orizzonte 42 gradi almeno; e abbia in saccia una nuvola che manda pioggia, ed è illuminata da quell'astro; spesso si veggono in Cielo due archi in una volta; l' uno interno, l'altro esterno. Nell'arco interno i colori sono disposti con quest' ordine, andando dalla parte inferiore alla superiore, il violetto, l'indico, il rurchino, il verde, il giallo, l'arancio, e il rosso. Nell'arco esterno i colori sono disposti in un perdine tutto diverso, il rosso occupa la parte inferiore, e il violetto la superiore. Osservasi ancora, che i colori sono più vivi nell'arco interno, che nell'esterno.

Spiegazione. Semplicissima nel sistema di Newton è la spiegazione di questo importanto senomeno. Infatti carcasi in primo luogo, perche distinguanti nell' Arco baleno i 7 colori primitivi? Si può rispondere, che le goccie d'acqua scompongono i raggi di luce al par del prisma di verro; ma il prisma, scomponendo i raggi di luce ci rappresenta i sette colori primitivi; dunque l'

arco baleno deve anch' esso rappresentarceli.

Cercasi in 2.º luego, perchè nell'arco interno il color rosso appaja il più elevaro? Si può rispondere, che nell'arco interno i saggi di luce entrano per la parte superiore, ed escono per la parte inferiore della goccia d'acqua; i raggi rossi, che son meno risrangibili degli altri, saranno dunque i più elevati.

Cercasi, 2,0 perche nell' arco esterno il color rosso appaja il men alto? Si può rispondere, che nell' arco esterno la risrazione si sa in un senso contrario, val dire, i taggi di luce entrano per la parte inferiore del-

la goccia, ed escono per la parte superiore.

Cer-

Cercasi 4.0 nerche i coloni sono più vivi nell'arco interno, che nell' esterno? si può rispondere, che i raggi di luce non patiscono che una ristessione e due rifrazioni nell' arco interno; ma nell' esterno soffrono due riflessioni, e due rifrazioni.

Cercasi 5.0 Perche l' Iride apparisca in scrma d'arco? Si, può rispondere, che i raggi di luce formano un cono, la cui base è la nuvola sopra la quale sparsa è l' Iride, e il vertice trovasi nell'occhio dello spestatore. Che però vedremo l'arco tutto intero, fe fossimo alti

assai sopra l'orizzonte.

COLORI. Sono due circoli massimi della Ssera, de'

quali parliamo nell' articolo Sfera, numero 11.

COMETE. Per mettersi al fatto delle Comete basta risovvenirci de' vari sistemi, che hanno avuto corso nelle diverse etadi della Filosofia. Chiedevasi un tempo ai Peripatetici, qual idea si dovesse concepire delle comete? Rispondevano col loro Duce Aristotile, ch' altro non erano, che vapori ed efalazioni sublimate sino alla suprema ragione dell'atmosfera terrestre, e infiammate dall'azione de' venti contrarj: tal èprefso a poco la descrizione, che ne sa Aristotile nel libro I. delle Meteori cap. 7. I Peripatetici non s' at-tennero all'idea del loro Capo, quindi è, che nei lor Commentari sopra i libri di Aristotile, spacciarono le più alte stravaganze sopra le comete. Le risguardarono come tanti presagi sunesti di qualche gran disastro, ond era il mondo minacciato. Attenti ad osfervarne il colore, spaventavano il popolo con predizioni le più ridicole. La cometa tirava ella al bianco? L'anno dovea esser secondo di letargie, di pleurisse, e di peripneumonie. Avea ella un color rossiccio? Le sebbri calde dovean esser frequenti. Accostavasi il suo colore a quello dell' oro? Era questo un pronostico infallibile della morte di qualche Potentato. Era egli violaceo? presagiva una siccità crudelissima, una fame la più terribile, e la più orrida pestilenza. E che so io? L'assassinio di Giulio Cefare, le guerre di Maometto, lo scisma di Enrico VIII. Re d'Inghilterra, tutti questi avvenimenti funesti ed aleri infiniti erano stati presagiti da altrettante comete.

Un tal sistema non merita certamente una consutazione per le forme. A tutti è noto, che le Comete appajono i 4 5 0 6 man di feguito; che fono molto

più lontane dalla terra, che non lo è la Luna; e che hanno un moto periodico intorno al Sole, tanto ben regolato, quanto quello de pianeti ordinari; non fi possono dunque, secondo le regole di una sana Fisica, confondere le Comete con un ammasso di vapori e di esalazioni, come penso la Scuola Peripatetica.

Il sistema di Cartesso sopra le comete, quantunque più ingegnoso di quello di Aristotile, non è più conforme alle leggi della Finca. Questo grand' uomo non teme di affermare che le comete furono dapprincipio tanti Soli collocati ciascuno nel centro di un vortice particolare. Trasformati in pianeti per non so qual molesto accidente, son divenuti capaci di conservare il loro vortice, ma ebbero il dolore di vedersene spogliare da qualche vicino ambizioso. Erranti e vagabondi, vanno di vortice in vortice a render visita agli astri diversi, che gli occupano, e non ci appajono visibili, se non quando il Sole mosso a pietà del loro stato, accorda loro per qualche mese solamente un ricovro nel suo. Questa descrizione parrà forse a prima vista fatta a capriccio; ma leggasi la terza parte della Filosofia di Cartesio dall' articolo 126 sino all' articolo 140, e si vedrà quanto poco io mi sono allontanato dalle idee dell' Autore. Molte ragioni ci determinano a non abbracciare questo sistema. Eccone le principali. 1.4 Quand' anche il sistema di Cartesso sulle comete non avesse l'aria di favola e di romanzo, suppone la esistenza de' vortici. 2.º Suppone, che i corpi luminosi si cambino naturalmente in opachi. 3.0 Suppone, che le comete, le quali da sè non hanno alcun moto, e che non sono trasportate da nessun vortice, si trovino de' mesi interi nel vortice solare, con un moto soventemente contrario, spesso eziandio direttamente opposto a quello di quel vortice, poiche il vortice solare muoyest da Occidente in Oriente, e tra le comete altre si muovono dal mezzogiorno, al Nord, altre dal Nord al mezzogiorno, altre da Oriente in Occidente; ma queste tre supposizioni sono contrarie alle leggi della sana Fisica, come si è dimostrato in tutto il corso di questo libro, e soprattutto nell'articolo de' Vortici; dunque il sistema di Cartesso sopra le comete è contrario alle leggi della sana Fisica.

Era riservato al Newton di parlare delle Comete in una maniera vera, dotta, e fisica. Il suo sistema è Tom. I.

spiegato nel libro terzo de' suoi principi dalla proposizione 30 sino al fine della proposizione 42; eccone il compendio. Le comete create fin dal principio del mondo, come gli altri pianeti, traggono il loro lume dal i Sole, e percorrono nel voto, intorno a quell'astro. delle elissi molto eccentriche, val dire delle elissi, il cui centro C è lontanissimo dal foco F. Fig. 10. Tav. 2. Queste elissi le percorrono in virtù di due forze, una delle quali, Centripeta, è in ragione inversa de' quadrati delle diverse distanze, in cui sono dal Sole S, e l'altra di projezione è costante e unisorme: La prima di queste sorze se sosse sola, precipiterebbe la Cometa in seno al sole facendole percorrere alcun de' raggi vettori AS, BS ec. La seconda la farebbe scappare per alcuna delle tengenti AP, Bp, ec. Qualor la Cometa trovasi nell' Afelio A, cioè nella sua maggior distanza dal Sole, o nel Perielio H, val dire nella sua più piccola distanza dal medesimo Astro, allora le linee di direzione AS, HS di sua forza centripetà formano un angolo retto colla linea di direzione AP, HP di sua forza di projezione. Quando la Cometa discende dall'Afelio A, al Perielio H, l'angolo formato dalle direzioni delle due forze è acuto. Finalmente le direzioni di queste due forze medesime formano un angolo ottulo, quando la Cometa ascende dal Perielio H all'Afelio A, come lo abbiamo ípiegaro nell'articolo del Moso per la linea Elittica, al qual articolo farà ben fatto darci un' occhiata, come altresì agli articoli di Forza di projezione, e Forza centripeta. Soddisfano pienamente le pruove, che apportano i Newtoniani pel loro sistema sopra il moto delle comete. Ecco le più sensibili.

1.º Le comete non descrivono intorno al Sole orbite circolari, poiche si trovano, ora più, ora meno lon-

tane da quell' aftro.

2.º Le comete descrivono intorno al Sole delle vere elissi, poiche noi le veggiamo ricomparire, dopo au certo numero d'anni. La cometa v. g. delli 13 Novembre dell'anno 1577 ha un periodo di 103 anni, poiche ricomparve li 22 Decembre del 1680, e sarà veduta di nuovo verso il 1783. Quella del 1759, di cui parlerumo nell'articolo seguente, ha un periodo di 76 anni incirca. Quel che noi abbiam detto di queste due Comete, possiam dirie di parecchie altre, delle quali

il Sig. Cassini ce ne ha delineato il corso nelle Memorie dell' Accademia delle Scienze l'anno 1731.

3.º Le comete percorrono delle elissi molto eccentriche, poiche non sono visibili, se non quando sono vicine al lor Perielio, e la celerità, che hanno allora, è incomparabilmente maggiore di quella, che hanno nel loro Afelio. Tutte queste ragioni e parecchie altre che si troveranno nell'opere Newtoniane, ci sanno conchiudere che le comete son veri pianeri, che muovonsi periodicamente intorno al Sole in elissi molto eccentriche, e assai bislunghe. Le risposte seguenti confermeranno questa verità.

Prima Questione. Perche la stessa cometa ci par ella,

ora codata, ora barbuta, ed ora crinita?

E' impossibile, risponde il Sig. de Mairan, che le comete passino tanto vicino al globo Solare, siccome fanno, senza che si carichino di una parte dell' atmosfera solare, cui attraversano. E' lo stesso, come se una gagliarda calamita si strascinasse per mezzo alle limature di ferro. Infatti se ogni cometa è un pianeta, come non si può metter in dubbio, e se vi han luogo le leggi dell'attrazione, come abbiam noi diritto di supporlo, non è egli duopo, che la parte dell' atmosfera solare, la qual trovasi rinchiusa nella sfera di attività del peso particolare, che opera verso il centro della Cometa, ragunisi intorno al suo globo, a quel modo che le particole elastiche dell'aria nostra si ragunano intorno alla terra; e vi formi un' atmosfera luminosa, ovver aggradisca quella, che avesser già? Ciò supposto, ecco come noi discorriamo collo stesso Fisico. La cometa va ella dietro al Sole? dee comparirci codata; e perchè? perchè i raggi di luce, che sono trasmem con una celerità impercettibile, han forza che basta per gittar dietro la cometa la maggior parte dell'atmossera, che trovasi tra lei e il Sole. Per lo contrario la cometa precede ella il Sole? dee comparirci allora barbuta; e perchè? perche gli stessi raggi di luce trasmessi sulla cometa scacciano la maggior parte dell'atmosfera interposta tra essa e il Sole: le quali particelle scacciate a quel modo devono necessariamente precedere la cometa nella sua marcia; e rappresentarcela con una spezie di barba luminosa. Finalmente la comera è ella situata in guisa, che l' occhio dell' offervatore trovisi tra essa e il Sole? Allora dee parergli intorniata da un' N 2 atinos.

armosfera luminosa, o per parlare co' termini dell'arte, dee parergli crinita.

Seconda Questione. Perché perdono le comete la loro

atmosfera luminosa?

Noi rispondiamo sempre col Sig. de Mairan, che la perdono o del tutto o in gran parte per via di diffipamento negli spazi celesti, e per via di precipitazione o di caduta nell' atmosfera propria e immediata del globo della cometa, siccome avviene della materia delle nostre aurore boreali, la qual precipita nell'atmosfera terrestre.

Terza Questione. Perchè le comete non han elleno tutte, come i pianeti, un moto periodico da Occidente in Oriente?

Noi risponderemo coi Newtoniani; che non tutte han ricevuto dal principio del mondo, come i pianeti, an moto di projezione diretto da Occidente in Oriente.

COMETOGRAFIA. Quest' è il catalogo delle comete, che devonfi risguardare come le principali. Non può egli cominciare gran fatto prima dell' anno 1472; perchè meritano pochissima stima le offervazioni anzeriori. Per leggere fenza stento questa parte interessante della Storia del Cielo, risovvengavi delle nozioni seguenti.

1.0 Una Cometa è diretta, quando col suo moto periodico va ella da Occidente in Oriente, secondo l'or-

dine naturale de fegni celesti.

2.0 Una Cometa è retrograda, quando col suo moto periodico cammina da Oriente in Occidente dentro l' ordine naturale de segni celesti.

3.º Il moto della terra può far comparire retrogrado un pianeta diretto, e diretto un pianeta retrogrado. Vedine la causa ottica nella spiegazione del 10 11 e

12 fenomeni dell'articolo di Copernico.

4.º La latitudine di una cometa è espressa dalla distanza in cui trovasi dall'eclittica. Questa latitudine è fettentrionale, o meridionale, secondo che la cometa trovasi nella parte settentrionale o meridionale della sfera.

5.0 Il circolo di latitudine di una cometa è un citcolo, che passa per i poli della eclittica, e pel centro della comera di cui cercass la laritudine.

6.0 L' arco dell' eclittica intercetto tra il primo grado d'Arieto e il circolo di latitudine di una cometa qualunque, esprime la longitudine di una cometa. Le

197

altre nozioni necessarie per leggere senza stento la nostra Cometografia, trovansi subito dopo la storia della Cometa del 1472.

COMETA del 1472.

Regiomontano Astronomo del XV. segolo, famoso pel compendio ch' ei diede dell' Almagesto di Tolommeo, osservò alli 12 di Gennajo 1472 una Cometa nel segno di Libbra. Andò ella con moto retrogrado sino nel segno di Ariete. Questo moto su dapprincipio lentissimo, ma poi divenne sì rapido, che in un mese percorse sei segni; e nello spazio di un giorno su veduta una volta descrivere 40 gradi di un circolo massimo. Si rallentò poi sino al momento in cui sparve, che su alli 14 Febbrajo. Ecco quel che ne dicono i più celebri Astronomi.

Passagio della Cometa per il perielio, a' 28 Febbrajo alle ore 22 minuti 33, tempo medio ridotto al

meridiano dell' Osservatorio di Parigi.

Luogo del perielio . . . 1g 15° 33' 30" Distanza del perielio . . . 5427.

Luogo del nodo ascendente 9g 110 46' 20'

Inclinazione dell' orbita 5° 20' 0"
Ogni Lettore che non è Astronomo, ha bisogno delle
questioni seguenti, per comprendere queste offervazioni.

Prima Questione. Che significano le parole seguenti,

alli 28 Febbrajo alle ore 22 minuti 33?

Rifoluzione. Questa maniera di parlare significa, che la Cometa del 1472; passò per il perielio alli 29 Febbrajo a 10 ore, 33 minuti della mattina. Gli Astronomi contano i giorni, non da una mezza notte all'altra, ma da un mezzogiorno all'altro, senza dividerlo in 12 ore della mattina, e 12 della sera. Attribuiscono le 12 ore della mattina al giorno precedente, dunque li 28 Febbrajo a 22 ore 33 minuti, signisica negli anni bissessilia a' 29 di Febbrajo alle ore 10 minuti 33 e negli anni non bissessilia il primo di Marzo alle ore 10 minuti 33 della mattina.

Seconda Questione. Che vuol dir tempo medio?
Risoluzione. A causa del moto ineguale del Sole, che
percorre in un giorno, ora 1 grado, 2 minuti, 6 secondi, ora 50 minuti, 8 secondi; ora 57 minuti, 13
secondi ec. gli Astronomi hanno immaginato, come un
secondo Sole, il quale cominciando; e terminando l'

N 3

anno col vero Sole, e facendo lo stesso numero di rivoluzioni al par di quello; andrebbe con moto sempre eguale. Questo secondo Sole ci darebbe dei giorni astronomici ciascuno di 24 ore: ed ecco ciò che gli Astronomi chiamano, tempa medio o giorno medio. Trovansi nella maggior parte de' libri di Astronomia, e sopratrutto nella cognizione de' tempi, alcuni metodi per ridurre il Tempo vero, al Tempo medio. Cercate Tempo.

Terza Questione. Come si può egli ridurre il tempo

medio, al meridiano dell' Osservatorio di Parigi?

Risoluzione. Quando una Città è più orientale di Parigi, il mezzogiorno è più presto in quella Città, che a Parigi; e quando è più occidentale, è più presto. mezzogiorno a Parigi, che in quella Città. Abbiate dunque sotto gli occhi la Cognizione de' Tempi? cercate in questo libro, quanto una Città sia più, o meno orientale di Parigi, e il vostro problema sarà presto risoluto. Io so, v. g. che Avignone è più orientale di Parigi di 9 minuti e 54 secondi di tempo, dunque sarà mezzogiorno ad Avignone, quando non sarà a Parigi, che 11 ore, 50 minuti, & secondi; dunque in Avignone bisognerà sottrar dall'ora presente o minuti, 54 secondi per ridurre il tempo medio al meridiano di Parigi. So pel contrario che Angers è più occi-· dentale di Parigi 11 minuti, 35 secondi di tempo; dunque farà passato mezzo giorno a Parigi di 11 minuti 35 secondi, quando non sarà ad Angers che mezzogiorno, dunque in Angers hisognerà aggiungere all' ora prefente 11 minuti 35 secondi, per ridurre il tempo medio al meridiano dell' Offervatorio di Parigi.

Quarta Questione. Che cosa significa 1s, 15° 33' 30"?
Risoluzione. 1s significa il segno di Toro; perche il segno di Ariete è espresso per o, quello di Toro per

i, quello di Gemini per 2, ec.

15:0 33' 30" significa 15 gradi, 23 minuti, 30 secondi, val dire, che la cometa del 1472 su nel suo perielio, quando pervenne al 30 secondo del 33 minuto del 15 grado di Tore.

Quinta Questione. Qual distanza corrisponde al nu-

mero 5427 ?

Risoluzione. Per comprendere questa maniera di conteggiare, bisogna sapere, che la distanza di trenta milioni di leghe, che si trovano tra la Terra e il Sole, chiamasi il raggio del grand' orbe. Gli Astronomi dividono questo raggio in 10000 parti eguali; dunque 10000 rappresentano 30000000 di leghe. Per saper qual distanza corrisponde a 5427 sate la poporzione seguente.

10000; 30000000: : 5427; a un quarto termine ch' esprimerà il numero delle leghe, che voi cercate. Questo quarto termine avrà 16281000; dunque la cometa del 1472 arrivata al suo perielio, non su lontana dal Sole, che 16 in 17 milioni di leghe incirca.

Sesta Questione. Che cosa è il nodo ascendente dell'

orbita di una Cometa?

Risoluzione. I due punti, dove l'orbita di una Cometa taglia l'eclittica, chiamansi nodi. Pel nodo ascendente la Cometa passa nella parte boreale, e pel nodo discendente passa ella nella parte meridionale del Cielo. Il nodo ascendente della Cometa del 1472 corrispose al 20 secondo, del 46 minuto, dell'11 grado del segno 9 val dire, del segno di Capricorno. Quest'orbita esa inclinata alla Eclittica, voglio dire, formava coll' Eclittica un angolo di 5 gradi e 20 minuti.

*Nota. Prima di dar la tavola delle comete, che son comparse dall'anno 1472; sino nel 1761, credo di dover far la storia ristretta di quelle, che si considera-

no le principali,

COMETA del 1531.

Questa è la famosa Comera, che si è veduta ritornate nel 1609, nel 1682, e nel 1759. Fu osservata la
prima volta da Pietro Appiano di Lipsia, Astronomo
dell' Imperatore. Comparve dalli 6 di Agosto sino alli
¿ di Settembre, prima sotto il segno di Lione, poi in
Vergine, finalmente in Libbra. La sua maggior latitudine su di 23 gradi, 2 minuti; e la più piccola di 14
gradi, 31 minuto; su sempre boreale. Questa Cometa
apparve diretta; gli Astronomi tuttavia attestano, che
il suo moto reale era contro l'ordine de segni; quindi la mettono nel numero delle Comete retrograde.

Passaggio della Cometa per il perielio alli 24 Agosto, alle ore 21, minuti 27, tempo medio ridotto al

meridiano dell' Offervatorio di Parigi.

Luogo del perielio . . . 105 10 39' 0".

Distanza del perielio . . . 5670.

Luogo del nodo ascendente is 190 25' 6".
Inclinazione dell'orbita . . . 170 56' 0".

COMETA del 1533.

Anche di questa Cometa ci rende conto Appiano! La scoprì nel mese di Giugno, e la vide passare da? Gemini in Toro con una coda di 13 gradi. La sua latitudine boreale, che dapprincipio su solo di 32 gradi, crebbe in appresso sino ai 43. Questa Cometa eratanto vicina al polo, che non su veduta mai tramontare, ed io sono persuaso, soggiugne Appiano, che non cagionerà piccola controversia tra gli Astronomi, e i Filosofi, perche il suo moto è stato contro l'ordine de' segni, da Gemini in Toro.

Passaggio della Cometa per il perielio alli 6 Giugno, ore 19, minuti 39, tempo medio ridotto al me-

ridiano dell' Offervatorio di Parigi,

Luogo del perielio 4 27 16 0". Distanza perielio 2028.

Luogo del nodo ascendente 45 50.44' 0".
Inclinazione dell' orbita 350 49' 0".

COMETA del 1577.

Il celebre Ticone su quegli che osservò la Comera di cui siam per render conto. Comparve dalli 13 di. Novembre 1577 sino alli 26 di Gennaro dell'anno seguente. Avea un diametro di 7 minuti di grado, e la sua coda occupeva la terza parte del Sielo. Ella percosse con moto sensibilmente diretto il Capricorno, l'Acquario, e i Pesci, con una latitudine boreale, che dapprincipio non su, che di 8 gradi 59 minuti, ma che poi crebbe sino ai 29 gradi 15 minuti. Il Signor Abate de la Caille pretende, che questa Cometa sosse realmente retrograda.

Passaggio della Cometa per il periello a 26 di Ottobre, alle 18 ore, 54 minuti, tempo medio ridotto

al meridiano dell' Osservatorio di Parigi.

Luogo del perielio 4 9 22' 0".

Distanza perielio . . . 1834.

Luogo del nodo ascendente ... os 25° 32° 0". Inclinazione dell'orbita ... 74° 32' 45".

COMETA del 1607.

La Cometa del 1531 ricomparve in quest'anno dalli 26 Settembre sino alli 26 Ottobre, dopo un periodo di 76 anni. Keplero che l'osservo ci assicura, che il

201

Tuo meto sensibilmente diretto, la porto dal segno di Lione sino a quello di Sagittario. La sua latitudine su sempre boreale. Dapprincipio su di 35 e 37 gradi. Diminul poi sino a 6 gradi e 30 minuti. Abbiam già offervato, che gli Astronomi la mettono nel numero delle Comete retrograde.

Passaggio della Comera per il perielio a 26 Ottobre, ore 3 minuti 39, tempo medio ridotto al merie

diano dell' Osfervatorio di Parigi.

Luogo del perielio 105 20 16' 0".

Distanza perielio 5868.

Luogo del nodo ascendente 15 200 21' 0".

Inclinazione dell' orbita 170 2' 0".

COMETA del i618.

Apparvero in quest' anno 4 Comete. La quarta ofservata da Keplero è la più famosa. Questo grande Astronomo compose in questa occasione un Trattato ch' egli conchiuse con queste parole memorabili: Denique quot in Celo Comete, tot sunt argumenta, preter ea que a terrarum motibus deducuntur, Terram moveri motu annuo virca Solem. Vale Ptolomæt, ad Aristarchum revertor, duce Copernico. Trovasi in questo Trattato 1.0, che la Cometa, di cui parliamo, apparve dalli 24 Novembre 1618 sino alli 21 Gennajo 1619; 2.0 che percorse con moto sensibilmente retrogrado da Libbra sino in Cancro nello spazio di 54 giorni, 111 gradi 23 minuti con una latitudine sempre boreale, la quale non fu dapprincipio, che di 7 gradi, 30 minuti, ma che poi crebbe sino a 62 gradi, 36 minuti; 3.0 che la lunghezza della sua coda era di 70 gradi; 4.º che il suo moto reale era secondo l'ordine de' segni.

Passaggio della Cometa per il perielio alli 8. Novembre, ore 12, minuti 32; tempo medio ridotto al

meridiano dell' Offervatorio di Parigi.

Luogo del perielio 0º 2º 14' 0".
Distanza perielio 3797.
Luogo del nodo ascendente 2º 16º 1' 0".
Inclinazione dell'orbita 37º 34' 0".

COMETA del 1652.

Hevelio scoprì a' 20 Decembre in Danzica una Gometa poco lontana dal piede sinistro di Orione. Avea la testa rotonda, un pò men grande della Luna nel

fuo pieno; la coda non avea di lunghezza che 6 in 7 gradi. Ella percorse con moto retrogrado i segni di Gamini, e Toro nello spazio di 20 giorni. Dapprincipio ebbe una latitudine meridionale di 30 gradi, 50 minuti, Questa latitudine si cambiò poi in boreale, e crebbe sino a 32 gradi. Il Sig. Abate de la Caille risguarda questa Cometa come diretta.

Passaggio della Cometa per il perielio a' 12 Novembre, ore 15, minuti 49, tempo medio ridotto al me-

ridiano dell'Osservatorio di Parigi.

Luogo del perielio os 28° 18' 40".

Distanza perielio 8475.

Luogo del nodo ascendente 2° 28° 10' 0".

Inclinazione dell' orbita 79° 28' p".

COMETA del 1665.

Giandomenico Cassini osservo dalli 4 di Aprile sino alli 20 dello stesso mese, una Cometa che andò con moto sensibilmente diretto, dal segno de' Pesci in quello di Toro, con una satitudine boreale, che su dapprincipio di 26° 36°, ma che si ridusse poi a 13°, 26°. La sua testa parea si chiara, che vedevasi, anche quando il giorno saceva sparire quasi tutte le altre stelle. La sua coda avea di lunghezza 27 gradi. Il Sig. Abate de la Caille la considera una Cometa realmente retrograda.

Passaggio della Cometa per il perielio alli 24 Aprile a 5 ore, 24 minuti, tempo medio ridotto al meri-

diano dell'Offervatorio di Parigi.

Luogo del perielio 25 110 54' 30".
Distanza perielio 1065.
Luogo del nodo ascendente 75 180 2' 0".
Inclinazione dell'orbita 760 5' 0",

COMETA del 1680.

Flamstedio scoprì alli 22 Decembre una Cometa, di cui la testa era sì grande alla vista, quanto una stella di prima grandezza, e la coda ebbe in certi tempi sino a 90 gradi di lunghezza. Non disparve che alli 18 di Marzo 1681. Il Newton e Giandomenico Cassini l'osservariono anch' essi accuratamente. Tutti questi grand'atomini ci assicurata, ch' ella ebbe un moto diretto realmente e sensibilmente dal segno di Capricorno sino

al segno di Gemini. La sua maggior latitudine boreale fu di 280, 10', e la più piccola di 80 e 26'.

Passagio della Cometa per il perielio li 8 Decembre a mezzo giorno, e 15 minuti, tempo medio ridotto al meridiano dell' Offervatorio di Parigi,

Luogo del perielio 8: 220 39' 30".

Distanza perielio 61.

Luogo del nodo ascendente 9 20 2' 0". Inclinazione dell' orbita 600 56' 0"

COMETA del 1682.

A' 23 del mese di Agosto, i Gesuiti del Collegio d' Orleans hanno scoperto sopra la testa de' Gemelli la famosa Cometa, di cui abbiam renduto conto nel 1531, e nel 1607. Ricomparve dopo un periodo di 75 anni. Giandomenico Cassini, e Flamstedio afficurano che, dalli 20 Agosto sino alli 19 Settembre, camminò con un moto sensibilmente diretto del segno di Lione sino a quello di Scorpione. La sua latitudine su sempre boreale. La maggiore su di 260, 17', 37", e la più piccola di 80, 54', 36". Questa Cometa compariva all' occhio nudo, eguale a una stella di seconda grandezza, con una coda di circa 30 gradi di lunghezza. Il Sig. Abate de la Caille la considera, con tutti gli Astronomi di questo secolo, come realmente retrograda.

'Passaggio della Cometa per il perielio alli 14 di Settembre, a ore 7, minuti 48, tempo medio ridotto al

meridiano dell' Offervatorio di Parigi.

Luogo del perielio 105 20 52' 45". Distanza perielio . . . 5833.

Luogo del nodo ascendente . . . 15 210 16' 30", Inclinazione dell'orbita ..., 170 56' 0".

COMETA del 1742.

Questa Comera su visibile dalli 2 di Marzo sino alli 6 di Maggio. La sua testa parve più grande di qualungue altra stella visibile allora sufl'orizzonte. La iua coda fu di 9 gradi di lunghezza. Il suo moto su dal Sud al Nord. La sua latitudine boreale andò sino 2 780 13' 20"; per questo non su veduta lontana dal polo artico, che 50 38' 20".

Passaggio della Cometa per il perielio alli 8 Febbrajo a 4 ore, 48 minuti, tempo medio ridotto al meri-

diano dell' Osfervatorio di Parigi,

Luogo del perielio 7° 7° 35' 13". Distanza perielio . . . 7656. Luogo del nodo ascendente 65 5: 38' 29" Inclinazione dell'orbita 660 59' 14".

COMETA del 1744.

Questa Cometa su osservata per la prima volta a Parigi dalli SS. Maraldi e Cassini, li 21 Decembre 1742. ma siccome non disparve, che li 29 Febbrajo dell'anno seguente, chiamasi comunemente la Cometa del 1744. Coll' ajuto di un Cannocchiale di 7 piedi, compariva simile ad una stella nebulosa più grossa di Giove. La coda, ch' ella prese li 4 Gennajo, crebbe poi da un grado sino a' 24. La sua latitudine boreale crebbe dapprincipio dalli 16 gradi, sino alli 19; e diminuì poi dalli 19 gradi fino alli 6. Questa Cometa, realmente diretta, fu per un moto sensibilmente retrogrado, dal 22 grado di Ariete sino al secondo grado de' Pesci.

Passaggio della Cometa per il perielio, il 1 di Marzo a 8 ore, 13 minuti, tempo medio ridotto al meri-

diano dell'Osservatorio di Parigi.

Luogo del perielio 6: 17º 10' 0". Distanza perielio 2225. Luogo del nodo ascendente 15 150 46' 11"... Inclinazione dell'orbita 47° 5' 18".

COMETA del 1759.

Il ritorno periodico delle Comete è come la dimostrazione della solidità del sistema di Newton. Quella di cui siamo per render conto è stata osservata nel 1521 da Appiano; nel 1607 da Keplero e Longomontano, nel 1682 dal Newton Flamstedio, e Giandomenico Cassini; nel 1759 da tutti gli Astronomi di questo secolo, che aspettavano con impazienza il ritorno di un astro, che darà grandissimo lume a questa parte ancor sì nuova, e sì poco svilluppata della Fisica celeste. Il suo periodo è di 76 anni incirca, val dire, che l'intervallo tra due apparizioni non è sempre eguale; dal 1531 al 1607 vi sono 76 anni; dal 1607 al 1682, non ve ne sono che 75, e dal 1682 al 1759, se ne contano più di 76. Molte cause possono concor-

205

rere a produrre queste variazioni; la principale è senza contrasto quella, che sconcerta costantemente il moto periodico de'pianeti, voglio dire la congiunzione con Giove. Vedi l'articolo di Copernico, senomeno 14. La Cometa di cui parliamo apparve sopra l'orizzonte Avignonese dalli 16 Aprile sino alli 30 Maggio. Questa Cometa è andata per quel tempo con moto sensibilmente diretto da Acquario in Vergine. La sua latitudine sempre australe crebbe dapprincipio dal 40 27, sino alli 310 29, e diminul poi sino a 130 50. Noi abbiamo già osservato, che il suo moto reale è contro l'ordine de' segni.

Passaggio della Cometa per il perielio, li 13 Marzo alle 14 ore, 55 minuti, 43 secondi, tempo medio ri-

dotto al meridiano dell' Offervatorio di Parigi.

Luogo del perielio 10' 10 5' 0".

Distanza perielio 5959.

Luogo del nodo ascendente 1 230, 30 28". Inclinazione dell' orbita 17° 41' 51".

Quella Cometa ci dà occasione di risolvere il Problema seguente.

PROBLEMA.

Conoscendo il tempo periodico di una Cometa, co-

noscere la sua distanza media dal Sole.

Spiegazione. Mi si dia la Cometa del 1759, il cui tempo periodico è di 76 anni, e il quadrato di questo tempo 5776; si dimanda quanti milioni di leghe sarà distante dal sole, quando si troverà nella sua media distanza, val dire all'estremità del piccol asse della sua orbita all'incirca.

Risoluzione. La Cometa del 1759 arrivata alla sua distanza media, si troverà cinquecento dieci milioni di

leghe incirca distante dal Sole.

Dimostrazione. 1.º La seconda legge di Keplero m' insegna, che due astri, che girano intorno al Sole, hanno le loro distanze come le radici cubiche de' quadrati dei loro tempi periodici; dunque la distanza media della Terra dal Sole; alla distanza media della Cometa del 1759 dal Sole: la radice cubica del quadrato del tempo periodico di questa Cometa.

2, La Terra impiega 1 anno a percorrere la sua

elissi intorno al Sole; e la Cometa del 1, 50 impiega 76 anni in percorrere la sua intorno allo stesso astro; dunque il quadrato del tempo periodico della Terra è rappresentato da I, e il quadrato del tempo periodico di questa Cometa da 5776.

3.0 La radice cubica di 1 è 1, e quella di 5776 è 17 incirca; dunque la distanza media della Terra dal Sole: alla distanza media della Cometa del 1759 allo stesso astro : 1 : 17; dunque questa Cometa è nella sua media distanza 17 volte più lontana dal Sole, che non le è Terra nella sua media distanza dallo stesfo aftro.

4.º La distanza media della Terra al Sole è di trenta milioni di leghe; e trenta milioni di leghe moltiplicate per 17 danno per prodotto cinquecento dieci milioni di leghe; dunque la Comera del 1759 atrivata alla sua distanza media, trovasi distante dal Sole

cinquecento dieci milioni di leghe incirca.

Nota. Si fara uso dello stesso metodo per trovar le distanze medie dell' altre Comete, delle quali si conoscerà il tempo periodico. La Tavola seguente è come il supplemento di ciò che manca a questo articolo. Per leggerla senza disticoltà, è da ristettere a ciò che siegue.

1.0 In questa Tavola D significa the la Cometa è

stata diretta.

2.0 R significa, che la Cometa è stata retrograda.

3.0 NS significa che il moto suo periodico su dal Nord al Sud, ed NS che fu dal Sud al Nord.

4.º Si troverà poi il giorno del mese, in cui comin-

ciò ad esser visibile.

5.º Finalmente si notò il giorno, in cui la Cometa disparve.

Esempio.

1472 1 Cometa R 13 Gennajo. 14 Febbrajo

Questo significa che a' 12 di Gennajo 1472 apparve una Cometa retrograda, che su osservata sino a' 14 di Febbrajo dello stesso anno.

TAVOLA

Delle Comete apparse dal 1472 sino al 1560.

3			<u> </u>
ANNO	DIREZIONE	APPARIZIONE	SVANIMENTO
1472	i Cometa R	13 Gennajo	14 Febbraro
1531	1 Cometa R	6 Agasto	3 Settembre
1532	i Cometa D	22 Settembre	3 Decembre
1533	1 Cometa R	18 Giugno	25 Giugno
1556	i Cometa D	5 Marzo	Incerto
1577	i Cometa R	13 Novembre	26 Gen. 1578 .
1580	t Coineta D	10 Ottobre	14 Gen. 1581
1585	I Cometa D	18 Ottobre	15 Novembre
1590	t Cometa R	5 Marzo	16 Marzo
t \$ 93	1 Cometa D	20 Luglio	gi Agosto .
1596	r Cometa R	g Luglio	Incerto
1607	t Gometa R	26 Settembre	26 Ottobre
1618	1 Comera R	25 Agosto	25 Settembre
1618	1 Comete	Incerto	Incerto
1618	i Cometa D	24 Novembre	21 Gen. 1616
1652	I Cometa D	20 Decembre	9 G en. 1653
1661	1 Cometa D	3 Febbraro	28 Marzo
i 664	1 Cometa R	14 Decembre	4 Feb. 1665
1665	1 Cometa R	4 Aprile	20 Aprile
1672	1 Cometa D	16 Marzo	21 Aprile
1676	1 Cometa D	14 Febbraro	9 Marzo
1677	t Cometa R	25 Aprile	8 Maggio
168a	1 Cometa D	22 Decembre	18 Marzo 1681
1682	1 Cometa R	23 Agosto	19 Settembre
1 6 83	1 Cometa R	23 Luglio	6 Settembre
1989	I Cometa D	8 Settembre	12 Novembre
±689	I Cometa NS	8 Decembre	23 Decembre
1698	t Cometa R	2 Settembre	28 Settenibre
ОИЙА	DIREZIONE	APPARIZIONE	SWANIMENTO.
1699	t Cometa NS	19 Febbraro	6 Marzo
1702	1 Comera D	20 Aprile	4 Maggio
1706		18 Marzo	12 Aprile
1707	1 Cometa SN	28 Novembre	25 Decembre
1723		18 Ottobre	Decembre .
1729	i Cometa D	31 Luglio	23 Gen. 1730
• •			1737

}	COM	
1 Cometa D	16 Febbraro	2 Aprile
1 Cometa SN	2 Marzo	6 Maggio
1 Cometa NS	12 Febbraro	Incerto
I Cometa D	21 Dec. 1743	9 Feb. 1744
1 Cometa R	13 Agosto	25 Decembre
1 Cometa R	4 Maggio	30 Giugno
I Cometa D	28 Settembre	15 Ottobre
1 Cometa R	16 Aprile	30 Maggio
1 Cometa R	8 Gennajo	30 Gennajo
1 Cometa D	8 Febbraro	10 Marzo
	I Cometa SN I Cometa NS I Cometa D I Cometa R I Cometa R I Cometa D I Cometa R I Cometa R I Cometa R	I Cometa D I Cometa SN I Cometa SN I Cometa NS I Cometa D I Cometa D I Cometa R I Cometa

COMPASSO. Strumento che serve a descrivere dei circoli, a misurare delle distanze ec. Vi sono de' compassi semplici, e de' compassi compossi. I primi non hanno che due punte sisse; i secondi cambiano le punte; una serve per delineare coll' inchiostro, un' altra si mette per delineare col carbone, ed una rotella per descrivere delle linee puntate. Un buon compasso è quello, il cui moto della testa è eguale, le cui cerniere sono ben aggiustate, il cui corpo è ben liscio, e le

cui punte sono ben unite ed uguali.

COMPASSO DI PROPORZIONE. Strumento di cui si sa uso per conoscere le proporzioni, che si trovano tra due quantità della stessa spezie, v. g. tra z linee, 2 superfizie, 2 solidi ec. E' composto di due regole lunghe 6 pollici, e larghe 6 in 7 linee, che s' aprono, e si chiudono per mezzo di una cerniera, come il compasso ordinario. Si può farne di più grandi; ma qualtinque langhezza, e qualunque larghezza diati a questo strumento, bisogna risovenirci che il compasso aperto intieramente dee rappresentare una linea perfestamente retta. Trovansi delineate sul compasso di proporzione fei sorte di linee, cioè la linea di parti eguali, quella de'piani, e quella de'poligoni da un canto; la linea delle corde, quella de' solidi, e quella de' metalli dall'altro. Segnali inoltre sull'orlo di questo Strumento da una parte una linea divisa, che serve a conoscere il Calibro de' Canoni, e dall' altra una linea, che serve a conoscere il diametro e il peso delle balle di ferro. Tutto ciò, e quello, che noi sarem per dire in questo importante articolo, non parrà oscuro, se non a coloro, che non avranno continuamente il compasso di proporzione sotto gli occhi, o si contenteranno di leggere le operazioni indicate, senza

209

prendersi la briga di ripeterle da sè. Deve inoltra il Lettore aver presenti gli articoli di questo Dizionario che cominciano dalle parole Geometria, e Artiinetica, Algebraica.

Della linea di parti eguali.

Nel compasso di proporzione di sei pollici di lunghezza, la linea, di cui si tratta, è divisa in 20 parti eguali. Questa linea è doppia, val dire, che sopra ogni gamba del compasso trovasi descritta una linea di parti eguali. Dal centro, donde partono, vanno, sempre più distraendosi, a terminare all'orlo esteriore di ognuna delle due regole. Per mezzo della linea di parti eguali si può non solamente dividere una linea data in quante parti eguali si vorrà, ma trovar inoltre a due linee rette dare una terza proporzionale, a tre una quarta ec.

PROBLEMA I.

Per mezzo della linea di parti eguali divider una li-

nea data in 5 parti eguali.

Risoluzione. 1.0 Prendete con un compasso ordinario la lunghezza della linea proposta, e sistate questo stesso compasso a quest' apertura.

2.0 Scegliete sulla linea di parti eguali un numero, che si divida per 5 senza avanzo, v. g. 100, il qual

contiene 5 precisamente 20 volte.

3.0 Ripigliate il vostro compasso, la cui, apertura rappresenta la lunghezza della linea da dividersi, e aprite il compasso di proporzione in guisa, che i due punti del compasso ordinario cadano sopra i due numeri 100 della doppia linea di parti eguali.

4.º Stando così aperto il compasso di proporzione, prendete col compasso ordinario la distanza che v'è tra li due numeri 20 l'uno de'quali è notato sulla linea di parti eguali a destra, e l'altro a sinistra, questa distanza sarà la quinta parte della linea da dividersi.

7 5.0 Se fosse stato necessario dividere una linea in 8 parti eguali, si avrebbe dovuto prendere sulla linea di parti eguali un numero che si avesse potuto dividere per 8 senza resto, v. g. il numero 80 il qual contiene precisamente 10 volte 8 e avrebbe bisognato sare sul doppio numero 80 e sul doppio numero 10 delle linee di parti eguali, le operazioni, che si son Tomo I.

fatte topra i due numeri 100 e i due numeri 20 del-

la stessa linea.

6.6 Per convincervi dall'aggiustatezza della soluzione del Ploblema I. date un' occhiatà alla Fig. 6. della Tav. I, nella quale l'angolo bab vi rappresenta l'apertura che si è data al compasso di proporzione, mettendo le due punte del compasso ordinario sopra il doppio numero 100 della linea di parti eguali; la linea bb vi rappresenta la linea da dividersi in 5 parti eguali; e la linea c c vi dà la quinta parte di questa linea. Trattasi dunque di dimostrare, che ce è la quinta parte di b b.

Dimostrazione. I due triangoli cac e bab sono evidentemente equiangoli; dunque hanno i lor lati omologhi propotzionali; dunque & c: ab .: cc: bb . Ma ac, ossia 20, è evidentemente la quinta parte di ab ovver di 100 dunque cr è evidentemente la quinta

parte di bb.

COROLLARIO I. Se la linea proposta da dividere fosse troppo lunga, pet esser applicata alle gambe del compasso di proporzione, ne prenderete la metà, o il quarto, e operetete sopra questa metà, ovver il quarto; come abbiam fatto sopta la linea bb. Conosciuta che avrete la quinta parte della metà di una linea, duplicatela per avet la quinta parte di tutta la linea. Se non avete potuto applicar al compasso di proporzione, che la quatta parte della linea proposta, prenderete la quinta parte del quarto, e quadrupelandola avrete

la quinta parte di tutta la linea.

COROLLARIO II. Conosciuto il numero di parti eguali, che contiene una linea retta, vi sarà facilissimo reciderne una linea minore contenente il tal numero delle sue parti, chè si vorrà. Vi si dia, per esempio, una linea di 120 pollici, da cui dobbiate troncarne una linea di 25 pollici. Prendere col compasso ordinario 14 lunghezza di 120 pollici, e aprite il compasso di proporzione in guifa, che le due punte del compasso ordinario aperte a 120 pollici, cadan sopra i due numeri 120 delle linee di parti eguali. Lasciate il compasso di proporzione così aperto, e prendete col compasso ordinario la distanza, che v' ha tra il doppio numero 25 delle linee di parti eguali; questa distanza vi darà per l'appunto la linea di 25 pollici ; che si devono recidere dalla linea di 120 pollici.

PROBLEMA II.

Per mezzo della linea, di parti eguali trovare à due

linee rette date una terza proporzionale.

Risoluziane. 1.º Mi si dia una linea di 40 e una di 20 parti eguali, e mi si chieda di trovar, per mezzo della linea di parti eguali, una terza linea x, che sia tale, che ci possa dire 40: 20: 20: x. Per ottenerlo, prendo col compasso ordinario la lunghezza della linea di 20 parti eguali, e sisso il compasso a questa apertura.

2.º Apro il compasso di proporzione in guisa, che le due punte del mio compasso ordinario aperte alla distanza di 20 parti eguali, cadano sopra i due nume-

ri 40 felle due linee di parti eguali .

3.º Stando così aperto il compasso di proporzione, prendo col compasso ordinario sopra linee di parti eguali la distanza, che c'è dal numero 20 dico che questa distanza mi darà la lunghezza di una linea, che sarà terza proporzionale alla linea di 40 e alla linea di 20 parti eguali.

Dimostrazione. La esperienza m' insegna, che la linea trovata sarà di 10 parti eguali, dunque sarà della terza proporzionale alle due linee date, imperciocche 40: 20: 20: 10. La dimostrazione geometrica di questa operazione è anch' essa fondata sopra a triangoli simili, che s' immaginerà sacilmente dando un' occhiata

al compasso di proporzione.

COROLLARIO. Per trovar una quarta proporzionale alle tre linee di 60 di 30 e di 50 parti eguali, ecco come dovete operare. 1.0 Voi fisserete il compasso ordinario all'apertura di 30 parti eguali. 2.0 Aprirete il -compasso di proporzione di maniera che i due punti del compasso ordinario cadano sul doppio numero 60 delle due linee di parti eguali. 3.0 Il compasso di proporzione restando così aperto, voi prendezete col compasso ordinario sulle linee delle parsi eguali la distanza, che v'è dal numero 50 al numero 50 questa distanza vi darà la quarta porporzionale, che voi cercare. Infatti questa distanza sarà di 25 parti eguali : or 60 : 30 : : 50: 25; dunque il metodo proposto è infallibile. Esaiminate ancora con attenzione il compasso di proporzione 5 voi vi formerete mentalmente due triangoli sulla rassomiglianza de' quali quest' ultima operazione è fondata. E' necessario, che i principianti sacciano da loro

steffi fissatte ricerche, per tal via si profondano più altamente le cose nello spirito.

Della linea de' piani.

La sînea de' piani contiene i lati omologhi di 64 piani, il fecondo de' quali è doppio, il terzo triplo, il quarto quadrupolo del primo, e così degli altri fino al 64, ch'è 64 volte più grande del primo piano. La linea di cui si tratta, è doppia; come quella di parti eguali, val dire ch'ella è segnata sull'una e l'altra regola del compasso di proporzione. Vedesi sopra ogni linea de' piani 64 punti, non compreso quello del centro del compasso, ch'è comune alle due linee. La distanza dal centro el primo punto della linea de' piani, sarà un de' lati del primo, cioè del più piccol piano, v. g. la bafe. In questa ipotesi la distanza dal centro al secondo punto della stessa linea sarà la base del secondo piano, o d'un piano doppio del primo, e così degli altri, di maniera che la distanza dal contro al 64 " punto, val dire la linea intera de piani sarà la base di un piano 64 volte più grande del primo. Per verificare se la linea in questione è stata delineata esattamente sul compasso di proporzione, bisogna esaminare se la distanza dal centro del compasso al primo punto è precisamente la ottava parte della linea de' piani . Se questo è, la vostra linea è esatta . E' dimostrato in Geometria, che un piano è 64 volte più grande di un altro, quando la base di quello è & volte più grande della base di questo: ovvero, ciò ch'è lo stesso, è dimostrato che due piani simili sono tra loro come i quadrati dei loro lati omologhi. Queste cognizioni preliminari sono necessarie per risolvere i seguenti Problemi.

PROBLEMAL

Per mezzo della linea de' piani trovar un triangolo.

cinque volte più grande di un altro.

Risoluzione. 1.º Mi si dia il triangolo e a c Eig. 6. Tav. 1., e mi si dimandi di trovar per mezzo della linea de' piani un triangolo cinque volte più grande del triangolo e a c. Per ottenerlo, prendo col compasso ordinario la lunghezza della linea e e; e restando aperto questo compasso alla distanza e e, applico questi due punti sopra li due primi punti delle due linee de' piani.

2.º So-

2.º Sopra il compasso di proporzione così aperto, prendo coi compasso ordinario la distanza dal quinto punto della linea de' piani a destra al quinto punto della linea de' piani a sinistra; questa distanza mi darà la linea d d, che sarà l'uno de'lati di un triangolo cinque volte più grande del triangolo cac.

2. Io prendo col compasso ordinario la lunghezza della linea se, e questo compasso restando aperto alla distanza se, ne applico i due punti sopra li due primi punti della doppia linea de piani, come ho fatto

num. 2. per la linea ec.

4.º Sopra il compasso di proporzione reaperto a quel modo, io prendo col compasso ordinario la distanza delli due quinti punti della doppia linea de' piani, siccome ho fatto num. 2. per aver la linea dd; questa distanza mi darà la linea ad, che sarà il secondo lato di un triangolo cinque volte più grande di cac.

y o Se non si trattasse di triangoli isosceli, si troverebbe collo stesso metodo il terzo lato di un trian-

golo cinque volte più grande di e a e .

6.0 Si richiamino alla memoria le proprietà de'triangoli fimili, e la maniera, onde le due linee de' piani
furon descritte sulle due regole del compasso di proporzione, e si vedrà in un' occhiata, che il triangolo
dad è cinque volte più grande del triangolo cae.

Corollario I. Se il piano proposto ha più di tre lati, voi lo ridurrete in triaggoli con una o più diagonali, e opererete sopra ciascuno di que triangoli, come s'à

fatto ful triangolo eac,

Corollario II. Se fi dimanda un circolo B cinque volte più grande del circolo dato A; lo troverete con questo metodo.

za del raggio del Circolo A, e fisserete a questa di-

stanza l'apertura di questo compasso.

2.º Aprirete il compasso di proporzione in guisa, che i due punti del vostro compasso ordinario cadano sopra i due primi punti della doppia linea de' piani, come s'è satto per la linea ee, num. 1. del Problema presedente.

3.º Stando così aperto il compasso di proporzione, prenderete col compasso ordinario la distanza delli due quinti punti della doppia linea de' piani, come abbiami fatto per la linea de di, num. Il del Prob. precedente;

2 14

questa distanza vi darà il raggio del Circolo B; la cuì area sarà cinque volte più grande del circolo A.

Corollario III. Se vi si danno due figure piane simili A e B, e vi si dimandi la ragione che hanno tra loro; prenderete col compasso ordinario la lunghezza della base della figura A, e applicherete le due punte di questo compasso sopra i due primi punti della doppia linea de' piani, val dire applicherete i due puntidi questo compasso all'apertura del primo piano. Prenderete poi col vostro compasso ordinario la lunghezza della base della figura B; ed esaminerete all'apertura di qual piano corfispondano i suoi due punti; se rifpondono all'apertura del quarto o quinto piano, voi conchiuderete che la figura B è 4 o 5 volte più grande della figura A.

PROBLEMA II.

Per mezzo della linea de' piani trovat a due linee

date una media proporzionale.

Risoluzione. 1.º Mi sia data la linea e di 20, e la linea d di 45 parti eguali ; e mi si dimandi una linea media x, che sia tale, che dir si possa 20 : x : : x : As. Per trovarla, aprite il compasso ordinario alla distanza di 45 parti eguali; e trasportate le due punte di quelto compasso così aperto sul doppio numero 45 della doppia linea de' piani del compasso di proporzione. 2.º Stando così aperto il compasso di proporzione, prendere col compasso ordinario la distanza; che passa tra il doppio numero 20 della doppia linea de piani; questa distanza vi darà la lunghezza della linea x. Infatti la esperienza c'insegna, che la lunghezza, che dà questa operazione alla linea x, è di 30 parti eguali. Or 20:30::30:45, poichè 20 × 45 = 30 × 30; dunque il Problema è stato risolto. Ma questa operazione efige una dimostrazione per le forme; che noi daremo qui appresso. Per comprenderne il fenso, bisogna rifovvenirsi prima di tutto, che la media proporzionale tra a è d è V a d; infatti le tre quantità a,

Vad, ed, sono evidentemente in proporzione continua. Vedi Proporzione. Bisogna inoltre risovvenirsi, che la distanza dal centro del compasso di proporzione a un punto qualunque della linea de piani è una vera radice quadrata, perche rappresenta una delle due dimenmensioni di una figura piana regolare. Chiamiamo dunque V a la linea ac, Fig. 7. Tav. 1., che rappresenta la distanza dal centro del compasso di proporzione al ventesimo punto della linea de' piani. Chiamiamo ancora V d la linea ab, che rappresenta la distanza dello stesso centro al 45 punto della linea de' piani: Chiamiamo finalmente d la linea bb, perche ella è una linea di 45 parti eguali. Io dico che in questa ipotesi si avrà la linea cc ovvero x V ad; e che per conseguenza la linea cc, che troyasi per mezzo della operazione precedente, è realmente una media proporzionale tra la linea a di 20, e la linea d di 45 parti eguali.

Dimostrazione. A motivo de' due triangoli simili b a b e c a c si ha la proporzione seguente, a b : a c :: b b : c c, ovvero V d : V a :: d : x, dunque $x \bowtie V d$

 $= \frac{d \vee a}{d}; \text{ dunque } * \vee d = \sqrt{a d d}; \text{ dunque } * = \frac{\sqrt{a d}}{\sqrt{a d}}; \text{ dunque } cc = \sqrt{a d};$

dunque la linea c c trovata coll'operazione precedente è realmente una media proporzionale tra due linee di 20 e di 45 parti eguali.

Della linea de' Poligoni . -

La linea de' poligoni presenta i lati omologhi de' dieci primi poligoni regolari, che possono iscriversi nello stesso de circolo, questi sono, il rriangolo, il quadrato, il pentagono, l'esagono, l'estagono, l'otragono, l'estagono, l'otragono, l'otra neagono, il decagono, l'undecagono, e il dodecagono. La prima di queste figure ha tre lati, la seconda 4 la terza 5, e così dell'altre fino al dodecagono, che ne ha 12. La linea de' poligoni è doppia, come la linea delle parti eguali, e quella de' piani, ed ha come le due prime'il centro del compasso di proporzione per punto comune. Trovansi su di questa linea le cifre 3, 4, 5, 6, 7, 8, 9, 10, 11, 12. Supposto dunque, che la linea intera de' poligoni, o la distanza dal centro alla cifra 3 sia il lato di un triangolo Equilatero inscritto nel circolo A, la distanza dat centro alla cifra 4 sarà il·lazo del quadraro, quella dal centro alla cifra ; sarà il lato del pentagono, e così di seguito sino alla distanza dal centro alla cifra 12, che fara al lato di un dodecagono capace di esser descritto nel cerchio, dove sono stati iscritti il triangolo, il quadrato, il pentagono ec-Ognun dei dieci poligoni mentovati di sopra forma un angolo diverso al centro del circolo, dov'egli è iscritto. Il triangolo ha un angolo il 1200; il quagrato di 900, il pentagono di 720, l'esagono di 600, l'estagono di 510 e 26'; l'ottagono di 450, l'eneagono di 40, il decagono di 360, l'endecagono di 320 44', e il dodecagono di 200. Per trovare quest' angolo, i Geometri hanno diviso 3600 valore della circonferenza del circoli pel numero de lati d'ogni poligono in particolare, e i dieci quozienti dieder loro i dieci angoli che cercavano : Trovato che sia l'angolo del centro sarà facilissimo verificare', se la linea de'poligoni sia stata descritta esattamente sul compasso di proporzione. Per farne pruova, prendete col compasso ordinario il lato dell'esagono, e trasportatene le due punte sul doppio numero 60 della doppia linea delle corde. Confervando il compasso di proporzione quest' apertura, prendete col vostro compasso ordinario sulla stessa linea delle corde la distanza espressa dal doppio numero 120: se il compasso di proporzione è ben fatto, questa distanza sarà eguale alla linea intera de' poligoni. Se invece di prender la distanza del doppio numero 120, aveste presa quella dal doppio numero 00, avreste avuto sulla lines de poligoni il lato del quadrato. Avreste avuto il lato del pentagono, se aveste presa la distanza del doppio numero 72. ec.

PROBLEMA

Descrivere in un circolo dato un poligono regolare;

v. g. un triangolo equilatero.

Risoluzione, r.o Prendete col compasso ordinario il raggio del circolo dato, e fissate l'apertura di questo compasso alla lunghezza di esso raggio.

2.º Trasportate i due punti del vostro compasso sopra

i due numeri 6 della doppia linea de' poligoni.

3.º Stando così aperto il compasso di properzione, prendete la distanza dal numero 3 al numero 3 della doppia linea de' poligioni : questa distanza portata intro archi eguali, le cui tre corde saranno i tre lati del triangolo equilatero richiesto.

4.º Per comprendere la bontà di questo metodo, basta risovvenirs, che il lato dell'esagono è eguale al raggio

del circolo dov' egli è iscritto. Dunque non senza ragione dopo aver preso col compasso erdinario la lunghezza del raggio del circolo dato, si applicarono le due punte di questo compasso sopra i due numeri sei della doppia linea de' poligoni; la distanza dal centro del compasso di proporzione al numero o esprime precisamente il lato dell' esagono, ossia il raggio del circolo.

COROLLARIO I. Se fosse stato d' uopo iscrivere un quadrato, invece di un triangolo, avreste preso li due numeri 3 del Problema prece-

dente.

COROLLARIO II. Se fosse stato d' uopo iscrivere un pentagono, avreste preso il doppio numero 5, e così degli altri possigioni sino al dodecagono, che voi avreste trovato prendendo il doppio numero 12. invece del doppio numero 3 (num. 3. del Problema precedente...)

Della linea delle Corde.

Sopra una delle faccie del compasso di proporzione sono segnate le linee di parti equali, de piani, e' de poligoni, delle quali si è parlato forse troppo diffusamente. E' tempo ora di parlare delle linee delle corde, de' folidi, e de' meralli, che son segnate sull' altra faccia dello stesso compasso. La linea delle Corde cade direttamente sopra quella delle parti eguali. Al par di questa ella è coppia, ed ha per punto comune il centro del compasso di proporzione. La distanza dal centro alle cifre 10, 20, 30, è la corda di un arco di 10, 20, 30, gradi; e così dell'altre cifre sino alla distanza dal centro a 180, che sarà la corda di un semicircolo, che avesse per diametro la linea intera di cui si tratta. Per verificare la linea delle corde, scegliere a piacere su questa linea due numeri egualmente distanti da 120, v. g. 100, e 140, che ne sono lontane da 20 gradi, l'una per difetto, l'altra per eccesso. Prendete col compasso ordinario la diftanza da 100 à 140; se il compasso di proporzione è ben fatto, questa distanza de'ester eguale alla corda di 20 gradi. Questo metodo è sondato sulle due verirà geometriche seguenti.

Le corde sono doppie dei seni retti.

La differenza del seno retto di 40 al seno retto di 80 gradi, e eguale al seno retto di 20 gradi, perchè 40 e 80 sono egualmente lontane da 60, l'una per disetto, e l'altra per eccesso. Infatti il seno retto di 800 = 9848077;

il seno retto di 400 = 642787; la differenza di questi, due seni e 3420202 : e questa differenza è precisamente il seno di 20.

PROBLEMA.

Per mezzo della linea delle corde far un angolo qua -

lunque sotto una linea data.

Risoluzione, i. Diasi la linea AB, Fig. 8. Tav. 1. sulla quale si dimanda di sar un angolo di 30 gradi, per inezzo della linea delle corde. Per sarlo, dal punto A come centro, col raggio AB descrivete un arco qualpaque BD.

raggio A.C., e trasportate i due punti di quisto compasso sopra i due numeri 60 della doppia linea delle corde, perchè il raggio del cerchio è eguale alla corda,

di 60 gradi.

3.º Stando così aperto il compasso di proporzione, prendete col compasso ordinario la distanza dal numero 30 al numero 30 della doppia linea delle corde, questa distanza trasportata sull'arco BD, darà un arco B C di trenta gradi.

4.º Per il punto A, e per il punto C, tirate la linea.

AE; dico che l'angolo BAC è di 30 gradi.

Dimostrazione. L'arco BC è di 30 gradi, dunque l'

angolo BAC, di cui è misura, è di 30 gradi.

Carollario. Per conoscere, per mezzo della linea delle corde il valore dell' angolo dato BAC Fig. 8. Tav.
1., dal punto A come centro, col raggio AB, descrivete un arco qualunque del circolo B.C. Prendete col
compasso ordinario la lunghezza della linea AB. Applicate le due punte di questo compasso sopra i due numeri 60 della doppia linea delle corde. Il compasso di
properzione restando così aperro, prendete col compasso
so ordinario la lunghezza della corda dell' Arco BC,
e se le due punte di quesso compasso cadono sul doppio
numero 20, o 30 della doppia linea delle corde, voi
conchiuderete, che l'angolo dato BAC è si 20, o di
30 gradi.

Della linea de Solidi.

La linea de' solidi, ch' & segnata direttamente sotto quella de' piani, contiene i lati omologhi di 64 solidi, de' quali il secondo & doppio del primo, il terzo è tri-

119

plo dal primo, e così degli altri fino al 64; il qual farà 64 volte più grande del primo solido . La linea , di cui si tratta, è doppia, come tutte quelle delle quali abbiam parlato finora, ed ha per punto comune il centro del compasso di proporzione. La distanza dal centro al primo punto della linea de' folidi farà uno dei lati del primo, o del più piccolo folido, v. g. ne sarà ella la sua base. In questa ipotesi la distanza dal centro al secondo punto della medesima linea sarà la base del secondo solido, o di un solido doppio del primo, e così degli altri ; in guifa che la distanza dal centro al 64 punto, val dire la linea intera de' folidi farà la base di un solido 64 volte più grande del primo. Per verificare se la linea in questione è stata seanata efattamente sul compasso di proporzione, bisogna efaminare se la distanza dal centro del compasse al primo punto è precisamente la quarta parte della linea de' folidi. Infatti, poiche è dimostrato in Geometria, che i solidi simili sono come i cubi dei loro lati omologhi, egli è evidente, che se il solido A ha una base quadrupla di quella del solido S, quello avrà 64 volte più materia di questo; imperciocche il cubo di 4 è .64, e il cubo di i è i . Il Corollario del Problema fecondo dell' articolo seguente vi servirà a fare questa verificas zione in un modo più esatto.

PROBLEMA.

Per mezzo della linea de' folidi trovar un folido, v.

g. nu cubo doppio d'un altro.

Rifoluzione 1.º Sia dato il cubo A, e si dimanda di trovare il cubo B doppio del dato. Per ottenerlo, prendete col compasso ordinario la lunghezza, di uno de' lati del cubo A, e portare le due punte di questo compasso sopra due numeri simili qualunque, v. g. sopra il doppio numero 10 della doppia linea de' solidi.

2.º Stando così aperto il compasso di proporzione, prendete col compasso ordinario la distanza, che trovasi tra li due numeri 20 della linea de' solidi; questa distanza sarà la lunghezza d'uno de' latt del cubo B,
doppio del cubo A. Questa eperazione è sondata, come tutte quasi le precedenti, sopra la proprietà, che
hanno i triangoli simili di aver i loro lati omologhi
proporzionali.

Corollario I. Conoscendo la lunghezza del lato di un

cubo B. si avrà la sua solidità prendendo il cubo di

quella lunghezza.

Corollario II. Per trovar una sfera doppia di un'altra, voi farețe ful diametro della sfera data, la operazione che avete fatta sopra uno de lati del cubo A.

PROBLEM'A II.

Per mezzo della linea de' solidi trovate tra due li-

nee date due medie proporzionali.

Risoluzione. 1.0 Mi si dà la linea a di 54, e la linea d di 16 parti eguali, e mi si dimandano le linee x ed y, che siano tali, che dir si possa a : x : : x : ŷ, e z : jy : : y : d. Per venirne a capo, io fisso il compasso ordinario all'apertura di 54 parti eguali, e applico le due punte di questo compasso sopra il doppio numero 54 della doppia linea de' folidi.

2.º Il compasso di proporzione restando così aperto. io prendo col compasso ordinario la distanza del doppio numero 16 della doppia linea de' solidi; questa distanza riportata sulla linea delle parti eguali, mi darà

la linea z di 36 parti eguali.

3.º Per trovare la linea y, io chiudo l'uno e l'altro compasso; io fisso il compasso ordinario all'apertura di 36 parti eguali; ed io trasporto le due punte di questo compasso sopra il doppio numero 52 della doppia linea de' solidi.

4.º Il compasso di proporzione restando così aperto, io prendo col compasso ordinario la distanza del doppio numero 16 della doppia linea de' folidi ; questa distanza riportata sulla linea di parti eguali, mi darà la

linea y di 24 parti eguali.

5.º Poiche 54 : 36 : 36 : 24, e che 36 : 24 : : 24: 16, 10 concludo che la operazione è stàta ben fatta. Per comprendere l'aggiustatezza di questo metodo, bisogna rammentarsi prima di tutto, che le due

medie proporzionali tra a e d sono Vaab, e Vadd.

Infatti le quattro quantità a, V and V add, e d iono evidentemente in proporzione geometrica; vedi Proporzione. Bisogna risovvenirsi inoltre, che la distanza dal centro del compasso di proporzione a un punto qualunque della linea de' solidi è una vera radice cubica, perch'ella rappresenta una delle tre dimentioni di un folido regolare. Chiamiamo dunque V la linea AC Fig. 9. Tav. 1.; chiamiamo inoltre V d la linea AB; chiamiamo finalmente a la linea ec, perche questa è una linea di 54 parti eguali. Io dico, che in questa ipoten si avrà la linea BB, ovvero x = Vaad. Dimoftrazione. 1.º A motivo de' triangoligimili BAB e CAC, si ha AC: AB: CC BB, ovvero Va: Vd:: a: x; dunque x × Va = a Vd: dunque x x V a = V aaad : dunque x = V aaad : dunque * = V and. 2.º Per dimostrare che la seconda media proporzionale trovata col nostro metodo è eguale alla quantità "add, chiamiamo V a la linea AC, chiamiamo inoltre V d la linea A B : chiamiamo finalmente V add la linea CC, che rappresenta una linea di 36 parti eguali, Ciò supposto, ecco com' io la discorro: AC: AB:; CC: BB, ovvero Va: V BB, ovvero y; dunque y x V =

Corollario. Se le linee date sono troppo lunghe, voi opererete sulle loro metà, su i loro terzi, i loro quarti ec. come sopra le tutte; e moltiplicherete poi per a, 3, 4, ec, le medie proporzionali trovate.

que y = V andd; dunque y = V add.

Della linea de' Metalli.

Dopo la linea de' solidi vien quella de' metalli. Ella è delineata direttamente sotto quella de' poligoni, ed è deppia, come tutte l'altre delle quali abbiam parlato finora. Serve a trovare la proporzione che hanno tra loro i sei metalli, voglio dire, l'oro, il piòmbo, l'argento, il rame, il ferro, lo stagno. Il più più pesante de' metalli, e per conseguenza quello, che coatiese più quantità di materia sotto un volume dato è l'oro; il men pesante è lo stagno; gli altri lo sono più o meno, secondo che son più o meno vicini all'oro nella enumerazione, che noi abbiam satto. Tutto questo è sondato sulla esperienza, che noi abbiam satto, sa qual c'insegna il peso de' metalli con quest' ordine.

Un piede cubico d'oro pesa 1326 libbre 4 oncie.

di	piombo	802	•	2
ď	argento	720		Í 2
di	rame	627		12
đi	ferrð	358		0
di	flagno	516		Ò

Li sei caratteri segnati sulla linea de' metalli, cominciando da quello del sole, disegnano l'oro, il
piombo, l'argento, il rame, il serro, e lo stagno.
Per verificar la linea in questione, esaminate se il primo punto di questa linea corrisponde al 25 punto della linea de'solidi, e se gli altri cinque punti sono
tanto più lontani dal centro del compasso di proporzione, quanto men pesanti sono i metalli, a' quali
appareengono. Egli è evidente, che una palla di un
metallo meno pesante non può aver tanto peso, quanto una palla di un metallo più pesante, se non ha ella un volume il qual compensi ciò che le manca per
parte della gravità specifica. Vedi per una verissazione più esatta il Corollario del Problema 2 seguente.

PROBLEMA I.

Essendo dato il raggio di una palla d'oro, trovar per mezzo della linea de' metalli, il raggio di una pal-

la di ferro, che pesi quanto la palla d'oro.

Rifoluzione. 1.º Mi si da una palla d'oro di un pollice di raggio, e mi si chiede il raggio di una palla di serro, che pesi quanto la palla d'oro. Per trovarlo, io apro il compasso ordinario alla distanza di un pollice, e ne trasporto le due punte sul doppio carattere dell'oro della doppia linea de' metalli.

2.º Stando così aperto il compasso di proporzione, io prendo col compasso ordinario la distanza del doppio carattere del ferro; quella distanza farà la lunghezza

del raggio richiesto.

Ceroltario. Se invece delle palle, trattafi di corpi

COM

fimili, che abbiano più faccie, farete la stessa operazione qui sopra, per ciascuno de lati omologhi di questi corpi.

PROBLEMA II.

Trovat per mezzo della linea de nietalli, la proporzione rispetto al peso, che hanno tra loro due palle di diverso metallo.

Risoluzione. 1.º Mi si diano due palle eguali di volume, una d'oro, e l'altra di stagno, e mi si dimandi la disserenza, che v'è me il peso della prima, e quello della seconda. Per trovaria, so metto una punta del compasso ordinario al centro del compasso di proporzione, e l'altra sul punto, che corrisponde al carattere dello stagno; io sisso il compasso ordinario a questa apertura, e ne trasporto se due punte sopra un doppio numero qualunque della doppia sinea de solidi, v. g. sul doppio numero 60.

2.º Il compasso di proporzione conservando l'apertura, che gli ho data, prendo col compasso ordinario la distanza dal suo centro al punto della linea de'me-

talli, la qual corrisponde al carattere d'oro.

3.º Esamino sopra qual doppio numero della doppia linea de' solidi cadono le due punte di questo compasso, e siccome cadono sul deppio numero 231 io concludo che la gravità dell' oro, alla gravità dello sta-

gno : : 60 : 231 .

COROLLARIO. Quantunque le gravità specifiche de' metalli siano note in Fisica, voi le cercherete antora con questo metodo ; e se si accordano con quelle che vi dà la tavola delle densità, voi potete esser sicuro, che non solamente la linea de' metalli, ma anche la linea de' solidi sono state segnate esattamente sul vostro compasso di proporzione.

Nota .

Sull'orlo del compasso di proporzione aperto interamente, v'è costume d'incidere da una parte una linea,
che serve a conoscere il diametro delle palle, e dall'
astra una linea, che segua il diametro della bocca del
cannone capace di riceversa. I numeri, che sono sulla prima di queste due linee danno il peso delle passe
da i sino a o4 libbre; e le distanze, che passano tra
i diversi punti, che sormano questa sinea, danno in

COM

pollici e linee i diametri delle stesse palle. I numeri segnati sulla seconda linea dinotano i pezzi d'artiglieria del tale, e del tal calibrio, val dire capace di ricevere la tale o la tal palla, e le distanze interposte tra i punti di questa linea danno in pollici i diametri della bocca di que' medesimi pezzi. Tutto questo e sondato sulla esperienza che ci ha insegnato, che una palla di ferro di 4 #bbre ha tre pollici di diametro, e fulla ragione, che detta ai meno perpiscaci, che il diametro di un pezzo qualunque di artiglieria, devi efser un pò più grande di quel della palla, che dee ricevere. Per verificare le due linee, di cui si tratta bisoana confrontare le divisioni colla Tavola, che trovasi în quasi tutte l'opere degli Ingegneri, e segnatamente alla pag. 177. dell' Opera, che il Sig. Bion ha intitolata: Trattato della Costruzione, e de principali usi degli Strumenti di Matematica.

PROBLEMA.

Conoscendo il peso di una palla di serro, trovar il suo diametro, e quello della bocca del cannone, che dee riceverla.

Risoluzione. 1.º Siami data una palla di sei libbre, e mi si chieda prima il suo diametro. Per trovarlo, metto una punta del compasso ordinario sul primo punto della liuea delle palle; il quale sul compasso di proporzione è il più vicino alla parola peso; porto l'altra punta sul punto che corrisponde al numero 6 misuro sopra un piede del re il numero de' pollici, che comprendono questi due punti; e concludo, che questo è il diametro di una palla di sei libbre. La linea delle palle sarà dunque esatta, se darà, come la tavola surriserita, un diametro di 3-pollici e 5 linee a una palla di sei libbre.

2.º Per trovar il diametro dell'apertura di un cannone capace di ricevere una palla di sei libbre, metto una punta del compasso ordinario sopra il primo punto della linea de' calibri, il quale sul compasso di proporzione è il più vicino alla parola calibrio; porto l'altra punta sul punto che corrisponde al numero 6 e siccome la distanza dell' un dall'altro mi dà 3 pollici, 6 linee 2; io concludo, che tal dev' essere il diametro della bocca del cannone atto a ricevere una palla di 6 libbre.

COM-

COMPRESSIBILITA'. Quest'è la potenza, che ha un corpo di occupare uno spazio più piccolo di quello, che occupava dianzi. Questa qualità suppone che l'interno del corpo non sia sisicamente pieno, o ch' egli contenga un fluido, di cui può sgombrassi. Suppone ancora che le parti del corpo abbiano della sies sibilità; della quale esamineremo a suo luogo qual sia la cagione.

COMPRESSIONE. E' l'azione colla quale si sa occupare a un corpo uno spazio minor di quello, ch'egli

occupava dianzi.

CONCAVO. Si nomina concavo tutto ciò, ch'è'ca-vo. La circonferenza di un circolo è concava per di dentro.

CONCENTRICO. Aver un centro comune, questo

vuol dire esser concentrico.

CONCHIGLIA. Quest'è la nicchia, ovver più tosto come la casa di certi animali, la maggior parte de' quali sono marini. In ogni tempo i curiosi hanno raunato ne'lor gabinetti delle conchiglie d'ogni spezie. Ci hanno fatto ammirare la vaghezza dei loro colori, la regolarità delle loro scanellature, la bellezza del loro liscio, la varietà della loro figura. Ma forse troppo hanno trascurato lo studio della lor formazione; eppure non v'è occupazione più degna di questa per un fisico. Ne parleremo noi dunque in questo articolo. La lumaca terrestre ci servirà d'esempio; spiegare la formazione fisica della Conchiglia di questo animale, è uno spiegare nel tempo stesso, come sono state prodotte tutte le Conchiglie, che trovansi nel mare, e ne' fiumi. Il Sig. Pluche nel suo Spettacolo della natura dice su tal proposito cose le più curiose e le più vere : ecco ciò che v'è di più interessante nel o trattenimento del Tomo 1, 'e nel 22 trattenimento del Tomo 3.

Questo elegante Autore ci afficura, dopo il Sig. de Reaumur, che la lumaca esce dell'ovo con una Conchiglia bell' e formata, proporzionata alla grandezza del suo corpicciuolo. Questa Conchiglia è la base di un' altra, che va sempre crescendo. La piccola Conchiglia tal quale è uscita dell'ovo, occupa il centro di quella, che l'animale cresciuto si forma aggiungendo de' nuovi giri alla prima; e siccome il suo corpo non può allungarsi, che verso l'apertura, così sola-

Tomo I. P men-

mente vesso l'apertura la Conchiglia riceve de nuovi accrescimenti. La materia è nel corpo dello stesso animale; quest' è un liquore, ovver una cola composta di plutine, e di piccoli granelli pietrosi finissimi. Queste materie passano per una moltitudine di canali, e arrivano fino ai pori, onde la superfizie di questo corpo è tutta cribrata. Incontrando tutti i pori chiusi sotto la squama, si rivolgono verso le parti del corpo, ch' escono della Conchiglia, e che sono scoperre. Queste particelle di arena e di glutine traspirano al di fuori; queste si addensano incolandos, ovver seccandosi sull' orlo della Conchiglia. Dapprincipio se ne forma una piccola pellicola, fotto la quale se nè addensa un' altra, e sotto questa una terza. Di tutti questi strati uniti insieme si forma una crosta simile al resto della scaglia. Crescendo un pò più l'animale, e non essendo più a sufficienza vestita l'estremità del suo corpo, continua a sudare, e a fabbricare nella stessa maniera. Tal è la formazione fisica della Conchiglia, della Chiocciola, e per analogia tal è la formazione fisica di tutte l'altre Conchiglie. Le seguenti esperienze dimostreranno il merito di questa spiegazione.

Prima esperienza. Prendete parecchie chiocciole, o lumache; schiacciate leggermente qualche porzione della lor nicchia, senza ferir l'animale. Metteteli poi sotto un vetro con della terra, e dell'erbe; v'accorgerete, che la parte dei loro corpi, ch'era senza coperta, e che vedevasi per la frattura, si coprirà pre-

stissimo come tutte l'altre.

Spiegazione. Una specie di schiuma o di sudore stilla tutto a un tratto dai pori tutti del corpo della chiocciola. Questa schiuma spinta a poco a poco da un'altra, che scorre per dissorto, è condotta a livello della frattura: e indurata pol forma una porzione di vera

Conchiglia.

Sesonda esperienza. Schiacciate la Conchiglia di una chiocciola, diminuendo il numero de' suoi giri. Riducete v. g. a tre giri la conchiglia di una grossa lumaca di giardino. Prendete una piccola pelle, che trovassi sotto il guscio di un ovo di pollo. Fate entrare un degli estremi di questa pellicola tra il corpo della lumaca, e la conchiglia, alla cui superfizie interiore voi la incollarete. Ripiegate l'altro estremo sulla superfizie esterna della stessa conchiglia. L'accrescimento si

farà in guisa, che la pellicola senza cambiar situazione, si troverà tra la nuova a l'antica conchiglia.

Spiegazione. Questa esperienza ci prova, che la conchiglia non opera ella da sè per ristabilirsi. Se la cosa non sosse così, o la conchiglia allungandosi avrebbe portata più avanti la pellicola, o la pellicola incollata a quel modo, ne avrebbe impedito l'accrescimento. Ma la conchiglia crebbe, e la pellicola resto nel sito dove fu posta; dunque la conchiglia non opera da se per ristabilirsi. Lo so, che il pezzo trovasi d'ordinario di un colore diverso dal resto; ma non è difficile di assegnare le cause, che concorrono naturalmente a questo effetto. La qualità de' cibi, la buona, o la cattiva salute dell'animale, la ineguaglianza del temperamento secondo la età, le alterazioni, che possono accadere ai diverst crivelli della sua pelle, e mill' altri accidenti di questo genere possono ora cambiare, ora indebolire certe tinte, e diversificare il tutto all'infinito .

Il Sig. de Reaumur ci afficura, che queste esperienze gli sono riuscite: quand'egli le ha satte sopra certe lumache acquatiche, tanto di siume, che di mare, sopra diverse spezie di conchiglie in due pezzi, come telline, peruncoli, ec. Ne chiuse di queste conchiglie in certi piccoli tinazzi, ch'egli sece assondare in mare, o nel siume, dopo averci satti di molti pertugi.

Concludiamo dunque, che le conchiglie non son prodotte per via di vegetazione, ma per semplice apposizione, val dire le parti, che accrescono la estensione della conchiglia le sono applicate, senza aver ricevuto nessuna preparazione nella conchiglia stessa.

Prima Questione. Donde precedeno le corna, che veggonsi sopra parecchie specie di conchiglie?

Risolazione. Certi tubercoli carnosi, che nascono sul corpo de' pesci, servon di stampo alle corna, onde sono arricciate molte specie di conchiglie. Queste corna sono scavate, quando i tubercoli restarono sul corpo dell' animale per tutto il tempo, ch'egli è vissuto. Sono in parte scavate, e in parte solide, quando que' tubercoli non si dileguarono che in parte. Sono poi solide affatto, quando que' tubercoli si sono del tutto dileguati vivente l'animale. Così pensa il Sig. de Reaumur, che ci somministrò ancora la soluzione della quessione seguente.

Seconda Questione. Qual è la causa delle scannelatu-

re di certe conchiglie?

Risoluzione. Le le pelature sono prodotte dalla stefa nieccanica, come se corna. Una conchiglia è scanmelata di dentro, e di fuori, quando tutto il corpo dell' animale, che l'abita, è sommelato. Non è scannelata che di fuori, quando una parte della superfizie del corpo dell'animale è liscia, e molle. L'animale crescendo, e la parte del suo corpo, che non è scannelata, venendo a corrispondere a quella della conchiglia, ch' è scannelata, il succo che questa parte somministra alla conchiglia, serve a turare le scannelature interiori; e la conchiglia trovasi solamente scannelata sulla sua superfizie esteriore, toltone le sole prime linee della larghezza di sua superfizie interiore.

Terza Questione. Che cosa intendesi per conchiglie univalve, conchiglie bivalve, e conchiglie moltivalve?

Rifoluzione. Chiamansi univalve tutte le conchiglie di un solo pezzo. Tutte quelle che son di due pezzi, e s' aprono in due, chiamansi conchiglie bivalve. Finalmente le conchiglie moltivalve son quelle, che han-

no più di due pezzi.

Quarta Questione. Quali sono le conchiglie a voluta? Risoluzione. Son quelle, che son girate a maniera di vite, e le cui spirali vanno sempre allargando il loro cerchio. Chiamansi eziandio conchiglie a vortice.

Quinta Questione. In quante classi dividonsi le conchiglie? Risoluzione. I Naturalisti le dividono in 3 Classi. La prima contiene le conchiglie univalve ; la seconda le conchiglie bivalve; la terza le conchiglie moltivalve.

Sesta Questione. In quante famiglie, o in quante spe-

cie dividonsi le conchiglie della prima classe?

Risoluzione. Le conchiglie della prima classe comprendono quindici famiglie. Eccone i nomi; le Patelle, le orecchie marine, i tubi marini, i nautili, le lumache di bocca rotonda, le lumache di bocca semirotonda, le conchiglie di bocca piatta, le trombe marine, le viti, le cornete, i cartocci, le rupi, le porpore, le botti, e le porcellane.

Settima Questione. Quante famiglie vi sono nella se-

conda classe?

Risoluzione. Non ve ne sono che sei ; le ostriche, le came, le telline, i cuori, i pettini, e i manichi di coltello.

Ottava Questione. Quante samiglie contengono le con-

chiglie della terza classe?

Rifoluzione. Ne contengono sei; gli orsini, ovver bottoni, i vermicelli marini, le ghiande marine, i gustapiedi, le conche anatifere, e le folate.

Nona Questione. Che cosa s'intende per conchiglie

fosfili?

Risoluzione. Sono conchiglie marine che trovansi a diverse prosondità nelle viscere della terra. Si risguardano con ragione come prove non equivoche del diluvio universale. Le conchiglie sossili sono spessissimo o pietrificate, o mineralizzate, o metallizzate. Non è raro però, che se ne trovino di quelle, che si sono conservate nel loro stato naturale; molto men raro è il vedere sull'ardesia, o altre materie simili degl' impronti di conchiglie. Si chiamano Conchyliotypolithes. Eccone la sormazione sissa. La conchiglia dopo aver riposato qualche tempo sulla terra molle, vi lasciò l'impronto di sua sigura esteriore; la terra s'è indurata, la materia della conchiglia mancò, e l'impronto si è conservato quasi senza alterazione.

CONDENSAZIONE. VediCompressione. Questa suppone al par di quella in ogni corpo, che si condensa,

la compressibilità.

CONGIUNZIONE. Due astri sono in congiunzione, quando si trovano sotto lo stesso grado del medesimo

segno del Zodiaco.

CONO. Il cono è un corpo solido composto di più cerchi di varia grandezza, collocati l' un sopra l'altro, e pereconseguenza paralleli tra loro, che van però sempre diminuendo dalla base sino alla punta del cono. Un pan di zucchero regolare vi rappresenta un cono persetto. Il triangolo, il cerchio, la parabola, l'elissi, e l'imperbola, sono figure prodotte dalle cinque maniere diverse, onde si può tagliare il cono; di tutte me abbiam parlato nei loro articoli rispettivi.

CONTATTO. Il punto di contatto è il punto comu-

ne a due corpi, che si toctano.

CONTRAZIONE. Il moto di contrazione è un moto, col quale un corpo si raccorcia. Vedi l'articolo

Muscoli .

CONVERGENTE. Due raggi di luce sono convergenti, quando tendono a unirsi insieme. I vetri convessi, e gli specchi concavi, come spiegato abbiamo P 3

nella Diottrica, e nella Cattotrica, accrescono la convergenza, e diminuiscono la divergenza de'raggi luminos.

CONVESSO. Qualunque superfizie esterna curvata, le rilevata, chiamasi superfizie conve ssa: tale è v. gr. la superfizie esterna di una ssera. Questa sorte di superfizie quando son liscie formano degli specchi, de quanti noi abbiamo spiegate le proprietà nell'arricolo del-

la Cattotrica .

COPERNICO. Niccolò Copernico nacque in Thorn nella Prussia Reale l'anno 1530. Fu Canonico della Chiesa di Warmia, e propose allora la sua samosa ipotesi, che noi riferiremo storicamente, come convien sare in un' Opera di questo genere. Apparterrà al Lestore d'abbracciarla, se gli parrà vera, o di rigettarla, se la riputerà falsa. Comprese di leggieri Copernico i difetti innumerabili, che accompagnano la ipoteli di Tolomineo; quindi prese egli una strada affatto diversa. Collocò il Sole sensibilmente nel centro dell'universo, e non gli diede che un moto sopra il suo asse, il qual si compie in 25 giorni e mezzo. Intorno al Sole fece girar da occidente in oriente, in orbite sensibilmente circolari e realmente elittiche, Mercurio in 3 mesi, Venere in 8, la Terra in un anno, Marte in due, Giove in 12, e Saturno in 30. Oltre a questi movimenti periodici, egli assegna a' pianeti principali un moto da occidente in oriente sopra il loro asse. Venere compie il suo in 23 ore, e 20 minuti; la Gerra in 23 ore, e 56 minuti; Marte in 24 ore, e 40 minuti; Giove in 23 ore, e 56 minuti, Mercurio e Saturno hanno, come gli altri pianeti principali, il lor moto di rotazione sopra il lor asse ; ma il primo è groppo vicino al sole, e il secondo n'è troppo lontano, e quindi gli Astronomi non han potuto fissarne il tempo. Sopra l'orbita di Saturno, ma ad una diftanza pressochè infinita, Copernico colloca le stelle fisse, alle quali non da egli che un moto sopra il suo asse. La Fig. 10. della Tav. 1. vi metterà sotto gli occhi questo sistema. Nel centre dell'universo, all'incirca, val dire in uno de'fochi delle elissi planetarie trovati il Sole; la elissi i è precorsa da Mercurio, la elissi a da Venere, la elissi 3 dalla Terra, la elissi 4 da Marte, la elissi 5 da Giove, la elissi 6 da Saturno; il resto del cielo è occupato dalle stelle fisse. Per cogliere più facilmente tutto il piano della ipotesi di Copernico, il. Lettore dia prima una occhiata agli articoli del Dizionario, che cominciano da queste parole Sfera, Elissi, e Keplero; sarà egli così più al caso di giudicar delle prove, che i Copernicani han costume di recar in mezzo; son quasi tutte sisico astronomiche; e si riducono a quattro.

La prima prova è tratta dalla seconda legge di Keplero. 1.0 Le osservazioni Astronomiche dicono i Copernicani, c'insegnano, che la Luna è distante dalla terra cento mila leghe incirca, e il sole trenta milioni

di leghe incirca.

2.0 Due aftri, che girassero periodicamente intorno a un centro comune, l'uno in 22, l'altro in un mese, avrebbero, secondo la legge di Keplero, le loro distanze da questo centro, come 5 a 1 val dire quell' astro, il quale compie il suo periodo in dodici mesi, sarebbe cinque volte più lontano dal centro, di quello che lo compiesse in un mese. Ciò supposto, ecco come ragionano i Copernicani. Se la terra fosse immobile nel centro del mondo, allora il soie, e la luna girerebbero periodicamente intorno ad essa, come intorno al loro centro comune, l'uno in 12, l'altro in un mole; dunque questi due aftri offerverebbero intorno alla Terra la seconda legge di Keplero; dunque il Sole sarebbe solamente cinque volte più lontano dalla terra, della Luna; dunque il Sole non sarebbe che cinquecento mile leghe incirca distante dallà terra; ma l' Astronomia c' insegna, ch' egli è distante trenta milioni incirca di leghe; dunque l'Astronomia c'insegna che il Sole e la Luna non girano intorno alla Terra immobile, come intorno al loro centro comune.

La seconda prova della ipotesi Copernicana è tratta dall' aberrazione delle stelle sisse. Le stelle, dicono i Copernicani, non per altro par che percorrano ogni anno una piccolissima elissi, se non perchè hanno un moto reale da un luogo all'altro, o perchè la terra non è realmente immobile; ma le stelle non pajono percorrere questa elissi, a motivo del loro moto reale da un luogo all'altro, poichè sono sisse; dunque pajono esse percorrerlo perchè la terra non è realmente immobile nel centro del mondo dunque si deve adottare la ipotesi Copernicana, che rappresenta la Terra come scorrente ogni anno la eclittica col suo moto periodico

P

da Occidente in Oriente.

La terza prova dell'ipotesi di Copernico è tratta dalla facilità, colla quale i Copernicani spiegano tutti i fenomini astronomici, che lor si propongono. I principali di questi senomini sono il moto apparente del Sole, la successione del giorno e della notte, la vicenda delle stagioni, la processione degli equinozi, le varie apparenze de'pianeti, or diretti, ora stazionari, ed ora retrogradi, finalmente la mobilità de'loro afeli.

Primo fenomeno. Il sole realmente immobile par che

si muova da Oriente in Occidente; perchè?

Quest' è, rispondono i Copernicani, una illusione puramente ottica. Infatti la terra si muove in 24 ore sopra il suo asse da Occidente in Oriente; questo moto è a lei comune non solamente con tutto ciò, che è collocato sopra la sua superfizie, ma con tutto ciò ancora che trovasi nell' atmosfera terrestre; lunghi dunque dall' accorgersi del moto cotidiano della terra, il sole deve; secondo le regole dell' ottica, parer a noi, che si muova ogni giorno da Oriente in Occidente. Tutti questi; che passano un siume da Occidente in Oriente van soggetti alla stessa illusione; appena s'accorgono del moto della barca, mentre par che la sponda s'accossi loro andando da Oriente in Occidente. La stessa illusione ottica ci sa attribuire a tutti gli astri un moto diurno da Oriente in Occidente.

Secondo fenomeno. La Terra ha un moto fopta il suo

affe, qual n'è la causa?

Il Newto-Copernicani, val dire que' che uniscono il sistema di Newton a quel di Copernico non hanno nessura distincoltà di rispondere a una simil questione. Il Creatore, dicon essi, collocò la Terra nel voto, e le comunicò un moto sopra il suo asse, che la prima volta si compì in 24 ore; bisogna dunque o rinunziare alla prima legge del moto adottata da tutti i Fisici, o affermare, che questo moto di rotazione deve perseverare, sinattantoche la man medesima, che trasse il nostro globo dal nulla, vel costrigne a ritornarvi.

Terzo fonomeno. Il giorno succede regolarmente alla

notte, e la notte al giorno; perchè?

La spiegazione di questo senomeno è una conseguenza necessaria del moto della Terra sopra il suo asse. L' emissero in cui siamo, è egli volto al Sole? noi abbiam giorno: se non lo mira, abbiam notte.

Guar-

Quarto fenomeno. Noi abbiamo diverse stagioni dell'

anno; perche?

Questo siegue naturalmente dal moto annuo della Terra nella eclittica HVEF, Fig. 11. Tav. 1. Infatti; trovasi ella la Terra setto il segno di Cancro? Il Sole dee comparirci secondo le leggi naturali dell' ottica in Capricorno, e allora dobbiamo avere il principio del verno. Trovasi ella tre mesi dopo sotto il segno di Libbra? Il Sole dee comparirci in quello di Ariete; e dobbiamo avere il principio di primavera. Lo stesso è del principio della state e dell' autunno, come è facile restarne convinto dando un' occhiata alla figura.

Quinto fenomeno. La Terra ogni anno percorre un' - elissi intorno al Sole; per quali forze questa curva è

ella descrittà? *

Nessuno e men imbarazzato a rispondere, quanto i Newto-Copernicani. Appena, dicon essi, la Terra su tratta dal nulla, che ficevette dal Creatore un moto di projezione secondo la linea Orizzontale; nel tempo stesso ebbe, come tutti gli altri pianeti, un moto di gravitazione, ossia una forza centripeta verso il Sole in ragione inversa de quadrati delle distanze; le direzioni di queste due forze di projezione, e di gravitazione, ond' 🕃 animata la Terra, formarono or un angole acuto, or un angolo retto, ed on un angelo ottufo; dovettero dunque percorrere necessariamente una elissi d'intorno al Sole, siccome lo abbiam noi spiegato parlando della formazione della curva. La Terra non ha potuto percorrere una volta questa chisti, senza esser costretta a percorrerla sino alla fine del mondo, poiche su ella collocata, come nel voto; e nel voto i moti perseverano sempre gli stessi.

Sesto senomeno. Il Sole par più lungo sotto i segni Boreali che sono Ariete, Toro, Gemini, Cancro, Lione, e Vergine; che sotto i segni Meridionali, che sono Libbra, Scorpione, Sagittario, Capricorno, Aqua-

rio e Pesci; perche questo?

I Newto Copernicani osservano, che la Terra è afelia, val dire nella sua maggior distanza dal Sole, quando è ne' segni Meridionali; ed è perielia, val dire nella sua più piccola distanza, quando è ne' segni Boreali; dunque secondo le regole, che noi abbiamo date parlando della sormazione dell'elissi, la Testa dee muoversi più lentamente ne' segni Meridionali, che ne' segni Boreali;

dunque dee star più lungo rempo ne' segni Meridionali, che ne' Boreali, e per conseguenza il Sole dee comparirci più a lungo sotto i segni Boreali che sotto i segni Meridionali.

Setting fenomeno. Si dà precessione degli equinozi;

che si vuol intender per questo termine?

Noi abbiamo l' equinozio; o il principio di primavera e di Autunno, dicono gli Astronomi, quando il Sole appare nel luogo celeste dove si tagliano l'equatore e l'eclittica: 330 anni avanti la nascita del Messia, la cestellazione di Ariete, e quella di Libbra cominciavano a questi due punti d'intersecamento, e noi avevamo il principio di primavera, quando il Sole compariva nel primo grado di Ariere; e il principio di Autunno, quando compariva nel primo grado di Libbra. Non così è al presente, le stelle hanno un moto apparente da Occidente in Oriente intorno ai poli della eclittica; questo moto è lentissimo, poichè non percorrono ogni anno che 50 fecondi incirca, e non compiono il lor periodo, che nello spazio di venticinque mila novecento venti anni. Per quanto lento sia però questo moto, egli è sensibilissimo dopo un certo numero d'anni; le costellazioni non occupano più lo stesso sito nel Cielo, e la costellazione di Ariete à lontana 30 gradi incirca dal punto d'intersezione dell' eclittica e dell'equatore andando da Occidente in Oriente; il Sole comparisce dunque più presso in questo punto d'intersezione, che non comparisca in Ariete; abbiam dunque il principio di primavera prima che il Sole comparisca in Ariete: ecco quel che chiamasi in Astronomia precessione dell' Equinozio di primavera. Lo stesso avviene pel segno di Libbra, e pel cominciamento di Autunno.

Ottave fenemene. Le Stelle hanno un moto apparente da Occidente in Oriente intorno a' poli della eclit-

tica : qual n' è la causa?

La Terra muovesi nella eclistica HVEF conservando il parallelismo del suo asse, come si è potuto vedere girtando gli occhi sulla Fig. 11. della Tav. 1. che ci ha servito per ispiegare le varie stagioni dell' anno. Questo parallelismo però, dicono gli Astronomi, non è persetto; l'asse della Terra se ne allontana ogni anno per 50 secondi incirca, e allontanandosene egli percorre da Orienze in Occidente intorno a' poli della

eclittica un circolo, il cui diametro è di 47 gradi 29 minuti . La Fig. 12. della Tav. 1. vi mettera più ancor sotto gli occhi questa verità. Se l'asse M N della

Terra T offervasse persettamente il suo parallelismo, sarebbe egli sempre diretto verso la medesima stella, per esempio verso la stella A; ma non è così: l'asse M N nello spazio di venticinque mila novecento venti anni egli è diretto or verso la stella A, or verso la stella C, or verso la stella D, or verso la stella B; dunque l'asse della Terra percorre realmente un circolo intorno ai poli della eclittica, e per conseguenza le stelle fisse debbono comparirci percorrerlo intorno agli stessi poli. Quel che ci prova, che l'asse della Terra percorre il suo cerchio da Oriente in Occidente, si è, che le stelle fisse sembrano percorrere il loro ! da Occidente in Oriente.

Nono fenomeno. L'asse della Terra collocato nel voto non conserva un persetto parallelismo; e perche?

Ecco la risposta, ovver piuttosto il trionso de' Newtoniani. La Terra T, Fig. 12., essi dicono, non è un corpo sserico, ella è una sseroide schiacciata yerso i poli M, N, ed elevata verso l' Equatore R P, com' è dimostrato nell' articolo Figura della Terra. Questo eccesso di materia che si può risguardare come una spezie di annello che circonda l'equatore terrestre, è più attratto della region polazze dalla Luna l e dal Sole S, questo eccesso d'attrazione, che soffre una parte della Terra dee far cangiar la inclinazione dell' equator terrestre sopra l'eclittica; la inclinazione dell' Equatore non può cangiare senza che l'asse della Terra cangi fituazione; l'affe della Terra non può cangiar situazione senza perder qualche cosa del suo parallelismo perfetto e geometrico; dunque l'affe della Terra, quantanque collocato nel voto, non dee conservare an persetto parallelismo.

Newton va ancor più avanti; quel profondo ingegno trovò che l'azione attrattiva del Sole sopra quella spezie di anuello di cui parliamo, sconcertava molto meno l'asse della Terra dal suo persetto parallelismo, dell'azione attrattiva della Luna. Il Sole infatti non lo sconcerta, che di o scondi 7 terzi ogni anno, e la Luna di 40 secondi, 52 terzi, e 52 quarti.

Decimo fenomeno. I pianeti sono diretti, stazionari, e retrogradi; quali idee corrispondono a quest termini? Gli Astronomi rispondono che un pianeta è diretto, quando col suo moto periodico par, che si avanzi da Occidente in Oriente secondo l'ordine de' segni celesti. Aggiungono, che un pianeta è stazionario, quando pare, che per qualche tempo non abbia nessun mioto periodico: dicono sinalmente, che un pianeta è retrogrado, quando col suo moto periodico par, che cammini da Oriente in Occidente contro l'ordine naturale de' segni celesti.

Undecimo fenomeno. I pianeti superiori alla Terra, val dire Saturno, Giove, e Marte pajono ora diretti, ora stazionari, ed ora retrogradi. Donde procedono

queste diverse apparenze?

Non procedono, che dalla differenza, che trovasi tra il moto della Terra e quello de' pianeti superiori . Infatti la Terra siegue ella Marte? parrà diretto; gli è vicina? parrà stazionario: lo precede? parrà retrogrado. Una semplice occhiata sulla Fig. 14. della Tav. 2. vi convincerà della bontà di questa spiegazione. 1.0 La Terra cammina ella dal punto T'al punto C. mentre Marte va dal punto P al punto E! Vi sarà paruto, che Marte vada dal punto N al punto F; dunque vi sarà paruto diretto: ma allora la Terra lo ha seguito; dunque quante volte la Terra siegue Marte, dee comparire diretto : 2.0 La Terra va ella dal punto C al punto I, memtre Marte va dal punto E al punto R? Marte vi sarà sempre comparso nel punto F; dunque vi sarà comparso stazionario; ma allora la Terra lo ha raggiunto; dunque tutte le volte che la terra raggiunge Marte, dee comparire stazionario. 3.º La Terra va ella dal punto I al punto H, sinattantoche Marte va dal punto R al punto S? Vi sarà paruto, che Marte ritorni al punto G; dunque vi sarà egli paruto retrogrado; ma allora la Terfa l'ha preceduto; dunque quante volte la Terra precede Marte, dee comparire retrogrado. Ciò che abbiam detto di Marte, può applicarsi a Giove e a Saturno; è cosa evidente, che poiche la Terra va più presto dei pianeti fuperiori, deve ora feguirli, ora raggiungerli, ed ora precederli.

Duodecimo fenomeno. I pianeti inferiori alla Terra, val dire Venere e Mercurio pajono diretti, staziona-

ri, e retrogradi; qual n'è la causa?

I Copernicani rispondono, sche quando i Pianeti in-

feriori, per esempio, quando Mercurio segue la Terra, par diretto, quando la raggiunge, pare stazionario, e quando la precede, sembra retrogrado. Infatti date un' occhiata alsa Fig. 15. della Tav. 2. e vedrete, 1.º che Mercurio non può andar dal punto G al punto 1, mentre la Terra va dal punto T al punto B, senza che vi fia paruto diretto; vedrete 2.º che Mercurio non può andare dal punto / al punto M, mentre la Terra va dal punto B al punto C, senza che vi sia paruto stazionario; vedrete 3.º che Mercurio non può andare dal punto. M al punto N, mentre la terra va dal punto C al punto D, senza che vi sia paruto retrogrado. Non è necessario avvertire che di quel passo, che la Terra va più presto de' pianeti superiori; altrettanto i pianeti inferiori vanno più presto della · Terra .

Decimoterzo fenomeno. I pianeti hanno degli archi di

retrograzione; che si deceintender per questo?

L'arco di retrogradazione di un pianeta, v. g. di Marte, è un arco di Cielo compreso tra due raggi usuali partiti dalla Terra, e l'un de' quali passa pel centro di Marte, quand' egli comincia ad esser diretto, e l'altro pel centro di Marte, quando comincia ad esser retrogrado. Or nella Fig. 13. della Tav. 1. l'arco del Cielo D E vi rappresenta l'arco di retrogradazione di Marte, perchè è compreso tra due raggi visuali TMD, e TME, l'uno de' quali parte dalla Terra T, e passa pel centro di Marte retrogrado; per la stessa ragione l'arco del Cielo F C vi rappresenta l'arco di retrogradazione di Giove, e l'arco di Cielo R S quel di Sarurno.

Quindi ne siegue, 1.º che quanto più un pianeta è vicino alla terra, tanto è maggiore il suo arco di re-

trogradazione.

Ne siegue 2.º che poiche Marte perigeo è molto più vicino alla Terra, di Marte apogeo, l'arco di retrogradazione di Marte perigeo dovrebbe esser maggiore di quello di Marte apogeo, eppure avviene il contrario, e la causa sisica di questa eccezione non è dissicile il rinvenirla. Infatti Marte non può passare dal suo apogeo al suo perigeo senza guadagnare molto più in celerità, ch'egli non perda, in distanza; dunque Marte perigeo, quantunque più vicino alla terra, dee aver un arco di retrogradazione men grande di quel di Marte la contra della serva della serva de la causa di retrogradazione men grande di quel di Marte la causa della serva della ser

te apogeo. Queste due proposizioni pajono a prima vifla non aver tra loro nessuna connessione insieme, ma ecco come i Copernicani ne fanno rilevare il vincolo, che passa tra l'una e l'altra. Se Marte perigeo, dicono, avesse una celerità eguale precisamente a quella della terra, il suo arco di retrogradazione sarebbe nullo, dunque se Marte non può arrivare al suo perigeo senza acquistar una celerità, che molto si accosti a quella della terra, el'arco di retrogradazione di Marte perigeo dev'esser più piccolo di quello di Marte apogeo; ma il calcolo c'insegna, che Marte non può arrivare al suo perigeo; senza acquistare una celerità, che molto si accossi a quella della terra, dunque il calcolo c'insegna, che l'arco di retrogradazione di Marte perigeo dev'esser più piccolo di quello di Marte apogeo;

Decimoquarto fenomeno. Il moto periodico di Saturno è alquanto sconcertato, quando questo Pianeta trovasi in congiunzione con Giove, val dire quando ritrovasi sotto lo stesso segno celeste, sotto il quale trovasi Gio-

ve ; perchè?

Nelle fole Opere di Newton si può trovare la spiegazione di questo Fenomeno, Giove, dic'egli, è molto più grosso di Saturno, poiche, questo non è, che novecento ottanta volte, e quello è 1170 volte più grande della Terra. Quando questi due pianeti sono in congiunzione, sono nella loro più piccola distanza l' uno dall'altro, e per conseguenza Giove in congiunzione dee molto più attrarre Saturno, d'allora, ch'egli è in quadratura, o in opposizione con esso, cioè quand'è lontano da esso la distanza di tre o di sei segni Celesti. Questo eccesso di attrizione, che Giove esercita, dee, secondo il calcolo di Newton, accrescere la forza centripeta di Saturno verso il sole, di una ducentesima vigesima seconda parte, perchè Giove trovandosi più vicino al sole di Saturno, non può attrare Saturno verso di sè, senza attrarlo nel tempo stesso verso il sole; dunque il moto periodico di Saturno, il quale non è compollo che della sua forza di projezione, e della sua forza centripeta verso il sole, dev' esser alquanto sconcertato per la congiunzione di Giove. Questo accrescimento di forza centripeta verso il Sole è quella che fa, che Saturno comparisca più presto nel suo aselio, o per parlar co'termini dell'arte, che colloca l'afelio di Saturno più occidentale di quel

235.

che sarebbe. Questo sconcerto è tanto sensibile, che gli Astronomi hanno osservato, che dall' anno 1694 sino asservato i Saturno avea avuto un mo-

to du Oriente in Occidente di 23 minuti.

Per la stessa ragione il moto periodico di Marte deve essere sconcertato, quando questo pianeta è in congiunzione con Giove. Si dee notar solamente, che poiche Giove è più sontano dal Sole di Marte, questo non può esser attratto verso Giove, senza perdere della sua sorza centripeta verso il Sole; dunque l'azione di Giove sopra Marte deve impedire, ch' ei non pervenga si presto al suo afelio, o, ciò che torna allo stesso, dee collocare l'aselio di Marte più orientale; di quel che sarebbe. Quindi gli Astronomi non hanno lasciato di osservare, che l'aselio di Marte avea avuto un movimento da Occidente in Oriente di 31 grado, 7 minuti, 34 secondi, nello spazio di 1561 anno.

Per quanto grosso sia Giove, sosse anch' esto per parte di Saturno una alterazione che si manisesta dopo un gran numero d'anni. Gli Astronomi hanno osservato, che nello spazio di 1583 anni il suo afelio avea avuto un moto da Occidente in Oriente di 24 gradi, e 5 minuti. Bisogna voler esser cieco per non risguardare questi ultimi senomeni celesti come prove evidenti delle leggi generali dell'attrazione de' corpi; quindi gli Astronomi Fisici risguardano il sistema di Newton come il solo capace per render ragione di questi

fenomeni in un modo ch' appaghi.

La quarta prova della ipotesi di Copernico è tratta dalla facilità colla quale i Copernicani rispondono alle

opposizioni, che soglionsi loro proporre.

Infatti si oppone loro 1.0 che se la terra avesse un moto diurno sopra il suo asse, e un moto periodico intorno al Sole, i suoi abitanti dovrebbono accorgersene. Una simil difficoltà non può proporsi seriamente; ognun vede a prima vista, che poiche il moto della terra è comune, e alla sua atmossera e a tutto ciò, che trovasi sulla sua superfizie, non dev' esser sensibile a' suoi abitanti.

Si oppone 2.0 che in questa ipotesi i corpi gravi non dovrebbero cader in terra per una linea perpendicolare, ma per una linea curva. I Copernicani rifpondono, che i corpi gravi cadendo in terra, descrivono infatti una linea curva; questa linea però a noi fembra retta, perchè il moto orizzontale, che il corpo grave riceve dalla terra, e che gli è comune con noi, dev' esserci insensibile. Si lasci cadere, dicon' esse si una palla da cannone dall' alto dell' albero di un naviglio, che vallica il mare a piene vele; questa palla caderà evidentemente appiè dell' albero, dopo aver descritto una linea realmente curva, come non lasciano di notarlo tutti quelli che trovansi sulla spiaggia; eppur questa linea sarà paruta retta a tutti coloro che si saranno trovati nella nave. Lo stesso è degli abitanti della terra che veggono cader un corpo grave; la parità mi par giustissima, nè veggo, che mai si possa rispondervi.

Si oppone 3.0 che una palla gittata dall' occidente verso l'oriente dovrebbe in virtù del moto della terra percorrere uno spazio maggiore che non la stessa palla gittata colla medesina sorza da oriente in occidente; i Copernicani faranno osservare in risposta, che il moto della Terra dev'esser computato per nulla, perchè

¿ comune e alla palla e a chi la gitta.

Si oppone, 4. che le stelle medessme dovrebbero comparire ora più ora men grandi, perchè in questa ipotesi noi siam da quelle ora più ora meno lontani, non solo di qualche lega, ma di 66 milioni di leghe. Una simil dissicoltà non dà noja ai Copernicani; confessano che una distanza di 66 milioni di leghe è un nulla, paragonata alla distanza quasi infinita della rer-

ra alle stelle fisse .

Si oppone 5.0 che la stella polare dovrebbe parerci, ora più ora men alta sull'orizzonte, anche allora, che non ci partiamo dalla città che abitiamo: perchè partecipando del moto della terra, noi ci accostiamo, e ci allontaniamo successivamente dalla stella polare. I Copernicani per farci rilevare quanto sia pocosoda questa disficoltà, c'invitano a dar un'occhiata alla Fig. 11. della Tav. 1.: ci fanno offervare che la terra si muove nella sua orbita conservando sensibilmente il parallelismo del suo asse; i raggi visuali, che noi gittiamo sulla stella polare, conservano dunque il loro parallelismo; vanno dunque a terminare sensibilmente allo stesso punto di cielo, poiche secondo le regole dell'Ottica, non si possono continuare per lungo tempo due linee parallele, senza che le loro estremità non ci pajano unite; devono dunque sempre rapprefentarci la stella polare collo stesso grado di elevazione sopra l'orizzonte, purchè non usciamo dalla città da noi abitata.

Alcuni attaccano la ipotesi di Copernico coll'autorità della Santa Scrittura; rapportano a quelto proposito il samoso miracolo, che sece Giosue, quando arrestò il Sole nel suo corso. Fa pur poco onore alla Religione, che professiamo, rispondono i Copernicani, che uomini Cattolici abbiano potuto propor seriamente una simile difficoltà: i libertini pur troppo se ne prevalsero per rivocar in dubbio l'autorità infallibile de' Libri Santi; ecco il misero raziocinio, che sa uno de' più illustri empj del secol nostro.' (Il sistema di Copernico è un sistema matematicamente, e sisicamente dimostrato; il sistema della Scrittura è diametralmente opposto al sistema di Copernico; dunque il sistema della Scrittura è diametralmente opposto a un sistema matematicamente, e fisicamente dimostrato, e per conseguenza non si dee far nessun foudamento sull'autorità della Scrittura.) I veri Cattolici, sieguono i Copernicani sdegnati contro il mostro, che fu ardito di fare un sì empio sofisma, devono dunque per amor alla Religione non mai proporre una simile dissicoltà, o per dir meglio una simile sofisticheria. Quand' anche Giosuè fosse stato persuaso più di Copernico del moto della terra nell'eclittica, avrebbe dovuto per rendersi intelligibile agli Ebrei, non usar altra frase, da quella che adoperò. Lo stesso Copernico dicea tutto giorno, il sole s'alza, il sole tramonta, il sole passa pel meridiane, ec. Tal è la ipotesi di Copernico storicamente proposta: spetta ai Lettori Fisici il decidere se debbasi ammetterla, o rigettarla.

COPPELLA. Vase porosissimo fatto in forma di scodella, o di tazza, di cui si fa uso per molte esperienze chimiche, e soprattuto per purificare l'oro, e l'argento. Le materie ch' entrano nella composizione della Coppella sono delle ceneri ben lavate, e delle ossa calcinate. Se mi chiede, come bisogna operare per purificare un surse composto, v. g. di un' oncia d'argento, e di un oncia di lega; rispondo, che bisogna metter nella Coppella 4 oncie di piombo, e la massa di cui si tratta, e che bisogna collocarla sopra un suoco ardentissimo. Le parti eterogenee si uniranno col piombo suso dall'azione del suoco, e si troveranno unite insieme tutte le parti che compongono l'oncia d'argente. richiesta. Ecco tutto il meccanismo di questa operazio. ne. L'argento, la cui durezza non la cede che a quella dell' oro, non è fuso nè così presto, nè così esattamente, come gli altri metalli, che si trovano nella coppella; dunque si devono trovar unite insieme tutte le parti, che lo compongono.

COROLLARIO I. L'oro si purifica nell' istesso modo, e con maggior facilità, poiche è più duro dell'argento a COROLLARIO II. Il peso del piombo che si pone nel-

la Coppella, dev'essere quadrupolo del peso delle parti metalliche che fi vogliono separare da una massa d'

oro, o d'argento.

CORALLO. Quest'è una pianta marina curiosissima. Ve ne sono di rossi, di bianchi, di neri; e questi ultimi sono rarissimi. Le questioni seguenti comprenderanno putto ciò, ch'è necessario a un Fisico da saperfe su di questa materia.

Prima Questione. Come nasce il Corallo?

Risoluzione. Il Corallo nasce di un vero seme. Il Sig. Tournefort conghiettura, che dall' estremità dei rami del corallo esce una spezie di latte acre, viscoso, caustico, e incapace di mescolarsi con l'acqua. Questo latte si attacca alla prima rupe, o alla prima conchiglia, che incontra, e vi depone probabilmente un seine, che dà in progresso una pianta di Corallo:

Seconda Questione. Come s'alimenta il Corallo? Risoluzione. Il Corallo s'alimenta, come tutte le piante marine, per l'estremità de' suoi rami. Non son altro, secondo il Sig. Marfilli, che un ammasso di glandule, che filtrano l'acqua del mare, e ne separano un 1 succo lattiginoso, e viscoso, che serve lor d'alimento:

Terza Questione. Il Corallo su egli sempre duro! Risoluzione. Quantunoue formato che ha una volta il Corallo, sia sempre duro, tuttavia è probabile, che nella prima sua formazione sia stato come liquido. Se ciò non fosse, come vedrebbonsi poi certe conchiglie smaltate di rami di Corallo? Io crederei senza difficoltà, che la gran durezza del Corallo proceda, perche contien egli di molta acqua; è perchè le particelle, onde è composto, son attissime a unirsi, è ad avviticchiarli insieme.

Omaria Questione. Il Corallo su egli sempre rosso? Risoluzione. E' probabile, che la rossessa sia il con-

247

traffegno della maturità del Corallo. Parecchi Naturalisti credono, che il Corallo passi dapprincipio dal bianco al cenericcio, dal cenericcio al giallo, dal giallo al rosso impersetto, e da questo al rosso persetto.

Quanto al Corallo nero egli dee il suo colore alla

materia nera che lo alimenta.

Quinta Questione. Di qual uso è il Corallo?

Risoluzione. In Europa i curiosi ne adornano i lor gabinetti di Storia naturale. Ma in Asia e in Arabia gli abitanti ne fanno Cucchiaj, pomoli da canna, manichi da coltello, impugnature di spada, collane, gra-

nelli da corona.

CORDA. La corda è un corpo lungo, flessibile, e composto di più filamenti uniti insieme. Questi filamenti sono risguardati dai Fisici come tanti tubi capillari, ne' quali i liquidi s' alzano facilmente sopra del loro livello. Quanto più pesante è una Corda, più grossa, e più instessibile, tanto più riesce d'impedimento alla macchina, a cui è applicata, perchè l'essetto non siegua secondo le leggi della Meccanica. Eccone la prova. Attaccate un peso di 2000 libbre a una corda di 200, voi avrere da muovere non 2000, ma 2100 libbre, dunque 1.0 quanto più la corda è pesante, tanto più considerabile è la resistenza, che oppone.

2.º Quanto più grossa è una corda, tanto più accresce il diametro del cilindro su cui s'aggira, poiche la corda così aggirata non forma che uno stesso corpo col cilindro: quanto più il diametro del cilindro è accresciuto, tanto più il peso attaccato alla corda è lontano dal punto d'appoggio, poiche ogni cilindro ha il suo punto d'appoggio nel suo asse: quanto più il peso attaccato alla corda è lontano dal punto d'appoggio, tanto è maggiore la sua celerità, poiche la celerità di un peso applicato a una leva è in ragione diretta della sua distanza dal punto d'appoggio: quanta maggior celerità ha un peso, tanto è maggior la sua sorza, poichè la sorza è il prodotto della massa per la celerità; quanto più un peso ha di sorza, tanto più si dura sartica a muoverlo; dunque quanto più grossa è una cortica a muoverlo; dunque quanto più grossa è una cor-

3.0 Quanto più dura è una corda, tanto meno è flessibile; quanto meno una corda è flessibile, tanto maggior resistenza ella oppone alla potenza, che se ne serve; dunque quanto più dura è una corda, tanto più el-

da, tanto maggior resistenza ella oppone.

Q2, la

la oppone di resistenza, dunque la resistenza che oppongono le corde, delle quali si sa uso nelle macchine, è in ragione diretta del loro peso, della grossezza, della durezza.

CORDA GEOMETRICA. E' una linea retta le cui estremità terminano in un arco del circolo. Chiamasi

anche fostendente.

CORNEA. E'la tunica esteriore, che copre il da-

vanti dell'occhio.

COROIDE. La parte dell' uvea, che internasi nel globo dell'occhio è detta Coroide; come s'è notato nell'articolo Occhio.

COROLLARIO. E' la conseguenza che si deduce da

una proposizione dimostrata, o provata.

CORPO. I Fisici chiamano corpo tutto ciò, che ha materia e forma. Vi sono de' corpi liquidi, duri, molli, elastici, ec. Noi abbiam assegnata la causa Fisica di sissatte qualità negli articoli Fluidità, Durezza, Mollezza, Elasticità.

CORRENTI. Son certi movimenti dell'acqua marina fimili a quelli de' fiumi. Il Sig. de Buffon attribuisce la origine delle Correntialle ineguaglianze del sondo del Mare, val dire ai colli, ai monti, alle valli, ehe trovansi sotto l'acque del Mare. Ecco ciò ch' ei ne dice in tal proposito nella Storia Naturale, t. 2. della ediz. in 12. p. 200. e seg. Se il fondo dell' Oceano fosse eguale e a livello, non vi sarebbe nel Mare altra corrente, che il moto generale da oriente in occidente, e alcuni altri movimenti, che avrebbon per causa l'azione de' venti, il flusso, e il riflusso, ec. Ma in tutti i Mari vi sono delle correnti, e queste correnti sono differentissime l'una dall'altra in lunghezza, in larghezza, in rapidità, e in direzione; il che non può derivare, che dalle ineguaglianze de' colli, de' monti, e delle valli, che sono in sondo del mare, come si vede, che tra due Isole la corrente siegue la direzione delle costiere, come pure tra i bianchi di sabbia, gli scogli, e gli alti fondi. Si devono dunque risguardare i colli e i monti in fondo del mare come le sponde che contengono e dirigono le correnti : e in tal calo la corrente è un fiume, la cui larghezza è determinata da quella della valle, nella quale egli scorre; la cui rapidità dipende dalla forza, che la produce, eombinata col più o men di larghezza dell'intervallo per dove dev'ella passare; e finalmente la cui direzione è delineata dalla posizione de' colli, e delle ineguaglianze tra le quali dee prendere il suo corso.

COSTA. Le pareti del petto sono formate da 24 ossa lunghe, e fatte in forma d'arco, dodici delle quali sono a destra e dodici a sinistra, e queste son ossa, che chiamansi Coste. Da ambidue i lati vi sono 7 coste vere, e 5 false. Le coste vere sono le sette superiori; e queste s'incassano nell'osso sternum; le coste false sono se cinque inferiori, e queste terminano nelle cartilagini delle coste vere.

COSTELLAZIONE. Chiamansi Costellazione un certo ammasso di stelle. Giovanni Bayer famoso Astronomo ha distribuite le stelle più considerabili in 60 Co-stellazioni, 12 delle quali si trovano sotto l'Eclittica, 21 nella parte settentrionale, e 27 nella parte meridionale del Cielo. Vedetene i nomi nell'articolo Stel-

le, num. 2.

CRANIO. Quest'è la cassa del grande e del piccol cervello. Ella è formata da 8 ossi, e sono l'osso Occipitale, i due parietali, l'offo frontale, o coronale, i due temporali, l'osso ssenoide, e l'osso etmoide. L' osso occipitale è situato alla parte posteriore e inferiore del cranio, e forma la parte posteriore della testa; è una spezie di lima dentata irregolarmente, convessa al di fuori e concava al di dentro. Le ossa parietali son due, uno da un canto, e l'altro dall'altro canto della testa; son collocate nella parte superiore laterale, e alquanto posteriore del cranio; la lor figura si accosta a quella di un quadrato irregolare, e fatto a volta? L'osso frontale forma la fronte, e la sommità della testa; le due ossa temporali son situate sotto la parte laterale del cranio, l'uno da un canto, l'altro dall'altro canto; la lor parte inferiore contiene l'organo dell' udito, e chiamasi pierroso. L'osso ssenoide e sizuato dalla parte inferiore, e alquanto anteriore del cranio, e sa la parte media della sua base; la sua figura è simile all'incirca di un calvo-sorcio le cui ale sono distese. L' osso etmoide forato d' infiniti bucchi è situato in mezzo della base della fronte, e in alto della radice de, naso. Delle otto ossa delle quali abbiamo parlato, i tre primi si chiamano propri, perche non servono, chi a formare la cassa del cranio; gli altri cinque si chi e mano cemuni, perche contribuiscono non solamen Q 3

alla formazione del crapio, ma inoltre a quella del-

CREPUSCOLO. Giorno imperfetto, che si ha qualche tempo avanti il levare, e qualche tempo dopo il tramontare del Sole. Chiamasi Aurora; quando precede il levare, e Crepuscolo quando siegue il tramontare del Sole. Per comprendere questo punto di Fisca, bifogna ridursi a mente i principi saguenti.

I. La Terra è intorniata da un'atmosfera assai alta

sopra la sua superfizie.

2.0 Quest' atmosfera contiene delle particelle acquose, olesse, saline, zulfuree, bituminose, ec. miste cell' aria, che respiriamo.

3.º Gli strati dell'atmosfera terrestre sono tanto più densi, quanto son meno lontani dalla supersizie della

Terra.

4.0 Quanto più denso è uno strato, tanto è più atte

a riflettere i raggi luminosi.

5.0 Un raggio di luce, ch'entra obbliquamente nell' atmosfera solare si frange avvicinandosi alla linea perpendicolare, e per conseguenza ripiegasi verso Terra.

6.0 Quanto più denso è lo strato, nel quele il raggio di luce penetra obbliquamente, tanto più ristrangesi il raggio, e per conseguenza tanto più ripiegasi verso serra. Ciò supposto ecco ciò, che dee necessariamente succedere in conseguenza de principi, che abbiam posti, de quali abbiam dimostrato la sodezza in cento

luochi di questo Dizionario,

Quando il Sole non è abbassaro sotto il nostro orizzonte 18 gradi, moltissimi raggi di luce incontrano degli strati assari densi dell'atmossera rerrestre. Alcuni di questi raggi si frangono in modo, che la lor risrazione gli determina a portarsi verso la Terra. Alcuni altri, ed è il maggior numero, vi si spezzano in modo da poter panetrare in certi strati composti di particelle capaci di ristetterli sulla superfizie della Terra. Dunque noi dobbiamo avere un giorno imperfetto, quando il sole non s'è abbassato sotto l'orizzonte per 18 gradi.

Nese. Quando si parla di un abbassamento di 18 gradi sotto l'orizzonte; intendesi 18 gradi presi sopra un circolo massimo, il qual s'immagini che passi per il Zenità, e tagli per-

pendicolarmente l'orizzonte.

Prima conseguenza. Quando il Sole è sotto il nostra orizzonte più di 18 gradi, non abbiano, che la luce diretta delle stelle, e il lume riflesso de' pianeti, perchè i raggi, che il Solo manda allora sulla nostra atmosfera, incontrano degli firari troppo rari , che non possono ripiegarli o ristetterli verso la Terra.

Seconda conseguenza. La luce del Crepuscolo va sempre diminuendo, e quella dell'Aurora va sempre cre-

icendo.

Terza conseguenza. Quelli che hanno il loro Zenith ne' poli, hanno durante i lor sei mesi di notte un crepuscolo quasi continuo; perchè per tutto quel tempo il Sole non è molto abbassato sotto l'Orizzente.

Quarta canseguerga. Per la stessa ragione in qualche paefe il fine del crepuscolo deve alle volte concorrere col principio dell' Aurora. A Parigi v. g. dalli 14 Giugno sino al 1 di Luglio, il Crepuscolo finisce a mezza potte, a l'Aurora comincia per l'appunto alla flessa ora.

Quinta confeguenza. Gli abitanti della Zona torrida. hanno de' Crepuscoli brevissimi, perche i circoli, che percorre il sele, essendo quasi perpendicolari all' Orizzonte, queko aftro supera prestissimo i 18 gradi del suo

abbassamento.

Sefta conseguenza . Se la Terra non foste intorniata da nessuna atmessera, il levar del Sole non sarebbe preceduto da nessuna Auroras, e il suo tramontare non sarebbe seguito da nessua-crepuscalo.

- CRISTALINO. E' un umore chiuso in una membra-

na, che chiamasi Arachnoide. Vedi Occhio.

- CRISTALLO: E' un composto di sabbia, di fuoco, d'acqua, di sale, e d'aria. Ecco in qual maniera si sa questa mescolenza. Una caduta d'acqua pregna delle materie da noi mentovate, depone uno firato, e nel cui sondo c'è la sabbia, e il sale. Una seconda caduza d'acqua depone un secondo strato perfettamente simile al primo, e così di mano in mano. Quelli strati diversi, all'incirca omogenei, traforati di pori rettì, danno quella che chiamati massa di Cristallo. Le Alpi, i Pirenei, la Boemia, l'Ungheria, l'Inghilterra, gli Svizzeri, il Brasile, e l' Irlanda, son tutti paesi dove il Cristallo è familiazissimo. Quello d'Irlanda in particolare presente ai Curiosi grandi bellezze, e ai Fisici grandi difficoltà: questi è il luogo di parlarne.

Newton confagrò a questa spezie di scherzo della na-

tura, la sua 25, 26, 27, questione d'Ottica, 'e una parte della 28. Ci fa egli prima una descrizione esatrissima di questo Cristallo. Quest'è; dic'egli, una pietra trasparente, e facilissima a fendersi. E'chiaro al par dell'acqua, e del Griftallo di rocca. Non ha da sè nessun colore; diventa rosso nel suoco senza perdere la sua trasparenza, e esilcinasi senza fondersi. Immerso nell'acqua per uno o due giorni, perde il suo liscio naturale. Confricato con un drappo dà dei contrassegni sensibilissimi di elettricità: Gittato nell' acqua forte la fa bollire. Lo metterei volentieri nella classe di que'minerali, a' quali si diè il nome di talco. Il Cristallo d' Irlanda è troppo molle, nè può lisciarsi persettamente. Questo liscio non è necessario per la maggior parte delle sperienze; delle quali hanno cercato i Fisici di render conto. Ecco le principali.

Un raggio di luce cadendo sopra una delle superfizie di questo Cristallo dividesi in due; il che sa comparir doppio ogni oggetto veduto attraverso di esso, e pro-

va che il raggio ha sofferto due rifrazioni.

I due raggi rifratti sono all'incirca eguali di grossezza, e conservano lo stesso colore, che il raggio incidente.

Il raggio perpendicolare si rompe, e vi sono de' rag-

gi obbliqui che passano addirittura.

Delli due raggi, che si sono formati del raggio incidente, l'uno soffre una rifrazione regolare, l'altro una rifrazione irregolare. Newton ha misurato esattissimamente la prima; e trovò che quando il lume passa dall' aria nel Cristallo, il seno d'incidenza: al seno di rifrazione:: 5: 3. Non ci ha poi segnata la proporzione, che siegue la rifrazione irregolare, certamente perchè non è costante.

Se voi collocate due pezzi di questo Cristallo in guisa, che i lati dell' uno siano paralleli a quelli dell' altro, un raggio che si sarà diviso in due, nel primo
Cristallo, e che avrà sosserto una risrazione regolare,
e una irregolare, non si dividerà più entrando nel secondo; questi due raggi patiranno anche nel secondo
Cristallo, come nel primo, l' uno una risrazione irregolare, l' altro una risrazione regolare; si può per altro lasciare o non lasciare uno spazio tra questi due
pezzi di Cristallo; bisogna badar solamente, che i lati
dell' uno siano paralleli ai lati dell' altro.

Quan-

Quando i piani del primo pezzo di Cristallo sono perpendicolari ai piani del secondo pezzo, i due raggi venuti da un solo raggio, passando dal Cristallo superiore nell'inferiore, cangiano le loro ristazioni. Quello, che avea sossera la ristrazione regolare nel primo Cristallo, ne sossera la ristrazione nel secondo. Direbbesi, nova in questo proposito il Sig. Huyghens, che la natura ebbe timore, che questo Cristallo non sosse un enimma quanto basta inesplicabile per 1 Filosofi, e che lo caricò a suo ralento di oscurità, e difficoltà.

La spiegazione, che diede il Newton di questi senomeni, non gli sa troppo onore. Egli pretende, che ogni raggio di luce abbia 4 lati, due de' quali hanno la proprietà di sar ristangere il raggio di una maniera irregolare, quando l' uno dei due è girato verso la tal parte del Cristallo d' Irlanda. Io non credo, che i disensori delle qualità occulte abbiano mai data risposta più oscura di questa: Ecco alcune conghietture, ch'io azzardo, frattanto che altri spieghino questi satti in

un modo più soddisfacente.

1.0 Il Cristallo d' Irlanda potrebbe esser composto di parti men omogenee del Cristallo ordinario; e tra queste parti eterogenee, altre potrebbero cagionate la rifrazione, che il Newton chiama regolare, e altre quel-

le, ch' egli chiama irregolare.

2.º Gli strati del Cristallo potrebbero anch' essi non essere esattamente paralleli. In questa ipotesi il raggio perpendicolare, solamente a certi strati, sarà ristatto dà quelli, a' quali non è perpendicolare. Per la stessa ragione un raggio obbliquo ai soli primi strati di Cristallo, e perpendicolare a tutti gli altri, non dovrà provare nessuna sensibile ristazione.

3.0 I due pezzi di Cristallo, i cui lati son posti parallelamente, possono essere risguardati come uno stesso pezzo. I due raggi di luce devono dunque soffrire nel secondo le stesse risrazioni, come nel primo.

4.0 Quanto a' due pezzi di Cristallo, i cui piani sono opposti perpendicolarmente, non si può guari considerarli come uno stesso pezzo. Se i due raggi venuti
da un solo raggio cambiano la lor risrazione, passando dal Cristallo superiore nell'inferiore, si può conghietturare, che nessuno d'essi non trova in queste
parti simili a quelle, che trovò nel primo. Consesso
che non son queste, che conghiettura; ma queste conshiet-

aço C.R. I ghietture pajono almen più plausibili di quello di Newson.

CUBATURA. E' la quantità di materia, che contiene un corpo, ovver la solidità stessa del corpo. I problemi che risguardano la cubatura de' solidi, appartengono alla parte della Fisica, ovver pinteosto alla parso della Geometria pratica, ch' è detta Storeometria.

CUBO. Il Cuba fisica è un corpo salida terminato da sei saccie quadrate, equali; come sarebbe v. g. un dado da giuocare. Il cubo aritmetico è il prodotto del quadrate per la sua radice. Per aver il cubo di 2, bisogna moltiplicare il quadrato di 2, cioè 4 per 2; e il prodotte 8 dà quel che si cerca. Per la stessa ragione 1000 è il cubo di 10, perchè 10 moltiplicando 10 dà 100 ch' è il quadrato di 19; e 10 moltiplicando 100 de 1000, che sarà il cubo, di 10. Tutte queste operazioni non suppongono, che la cognizione delle prime regole dell' Aritmetica: non così è della duplicazione del cubo, val dire della operazione, che infegna a trovar un cubo doppio di un altro; quest' è un problema del terzo grado. Per poserlo risolvere, leggete prima l'articolo che comincia dalla parola properzionale, e imparate a trovar due medie proporzionali alle quanaità dete

PROBLEMA.

Trovar un cube, che sia doppio di un altro cubo dato?

Spiegazione. Mi sia dato il cubo di 41, e mi si dimandi il cubo 21, che sia doppio del cubo 21. Per trovarne il valore, so rimarco prima di tutto, che poschè so conosco 21, so conosco nel tempo stesso la sua
radice cubica 2, e il doppio di questa radice, che se
chiamo 6. Osservo inoltre, che le due medie propor-

zionali tra le due quantità date a e b, son vab e vab; io noto finalmente, che and è il cubo del ra-

dicale V aab.

Rifoluzione. Il valore del cubo richiesto è aab supponendo, che b sia doppio di a; e che a sia la radice cubica del cubo dato.

Dimestrozione. Le quattro quantità a, V aab,

V aab, b, sono in proporzione geometrica; dunque

a: b:: il cubo di a: al cubo della radicale wab; dunque a: b:: a: asb; ma b, per iposesi è doppio di a, dunque asb sarà doppio di a; dunque il valore del cubo richiesto è asb.

Corollario I. Per trovare un cubo doppio di un altro bisogna prima cercare due medie proporzionali tra due quantità note e e b, la prima delle quali sia precisamente la metà della seconda. Bisogna poi prendere il cubo della prima quantità e. Bisogna finalmente prendere il cubo della prima delle due medie proporzionali tra e e b; quest' ultimo cubo sarà deppio del cubo di a. Tutte questo non sarà oscuro a chiunque avrà letto l'articolo, che camincia dalla parola peoperzionale, come pure quel che appartiene a questa materia nell'articolo del campasso di proporzione.

Corollario II. La prima delle due medie proporzionali trovate col compasso di proporzione tra a e b, rappresenta una delle tre dimensioni di un cubo dop-

pio del cubo a.

CULMINARE. Vuol dir passare per il meridiano. La culminazione è dunque l'arrivo d'un astro al nostro meridiano, e il suo punto culminante è il punto

meridiano al qual corrisponde.

CUNEO. Il cuneo è un prisma triangolare di ferro, di legno, o d'altra materia soda, il cui vertice termina in punta. L'altezza del cuneo è sempre rappresentata da una linea perpendicolare condotta dal vertice sulla base. La sperienza c'insegna, che si dee far use di questa macchina, quando si vuol fendere facilmente qualche materia, le qui parti hanno della tenacità, e dell'aderenza; e la conseguenza, che si dee trarre dai principi da noi stabiliti nella meccanica si è, che la celerità della potenza, che si serve del cuneo, supera di tanto la celerità della resistenza, o delle parti che si hanno da dividere, quanto l'altezza del cuneo è maggiore della base; e perchè? perchè il cuneo spinto dalla potenza non può profondarsi con tutta la sua altezza in un pezzo di legno, senza separarne le parti di tutta la lunghezza della sua base. Quindi è, che i cunei acuti, che hanno molta altezza, e poca base, acerescono considerabilmente la celerità della potenza.

CUORE. Il cuore è un muscolo fermo e sodo, collocato all'incirca in mezzo del petto, colla base in alto, e colla punta abbasso. La membrana nella quale è ravvolto chiamasi pericardo. Gli Anatomici ci parlano molto di due cavità, che trovansi alla base del cuore, l'una a destra, e l'altra a sinistra, e le chiamano ventricoli: il ventricolo finistro è un pò più lungo del ventricolo destro; ognun di lore è come munito di una orecchietta. Ci fanno innoltre offervare nel cuore quattro vasi considerabili, la vena cava, e l'arteria polmonare al lato destro, la vena polmonare, e l'aorta al lato sinistro. Finalmente ci dicono, che il cuore ha due moti, l'uno di diastole, ossia di dilatazione, e l' altro di sistole, ossia di contrazione. Il cuore è egli in diastole? i suoi ventricoli si riempiono di sangue. Per lo contrario è egli*in sistole ? gli stessi ventricoli restizuiscono il sangue poc' anzi ricevuto. Anche le orecchiette hanno i lor moti di dilatazione, e di contrazione, ma in tempo diverso; val dire sono in diastole, quando il cuore è in sistole; e sono in sistole, quando il cuore è in diastole. La causa fisica di tutti questi moti è indicata nell'articolo, il qual comincia muscolo.

Questa causa che altro non è, che la introduzione e la uscita degli spiriti vitali, non è ammessa da tutti i Fisici. Parecchi portano opinione, che debbansi attribuire sissatti movimenti all'elaterio dall'aria rinchiusa tra le fibrille del cuore. Ecco come spiegano il lor pensiero. Il sangue, dicono, entrando con una spezie d'impeto nel ventricolo destro del cuore, comprime l'aria che vi si trova rinchiusa, e mette quel muscolo in istato di diastole. Quest'aria dotata di una elasticità prodigiosa dilatasi, ripiglia il suo stato primiero, caccia il sangue nell'arteria polmonare, e rimerte il cuore nello stato di diastole. Lo stesso giuoco ricomincia il momento che siegue, e in tal maniera il cuore passa alternativamente dallo stato di diastole a quello di sistole.

Quel che si dice del ventricolo destro rapporto al sangue, che viene dalla vena cava, si deve dirlo del ventricolo sinistro, rapporto a quello che viene dalla

vena polmonare.

Quanto a noi, che in queste due opinioni non veggiam nulla, che non sia pienamente consorme alle leggi della sana Fisica, siam persuasi che l'azione degli spiriti vitali si unisca all'elaterio dell'aria per conservare a cuore il suo moto continuo di sistole, e di diastole.

Nota.

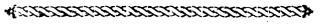
Vi sono nel cuore undeci valvule : 5 son destinate a lasciarvi entrage il sangue, e ad impedir ch'ei non esca per la stessa via; 6 lasciano uscir il sangue dal cuore, e impediscono, che non ci rientri per la stessa via. Le 5 valvule della prima spezie, simili poco appresso a certe linguette, son chiamate tricuspides; s' aprono dal di suori al di dentro, ponno chiamarsi in generale valvule venose; poiche il sangue non entra nel cuore, che per le vene. Quanto alle 6 valvule della seconda spezie, ch'io chiamo volentieri valvule arteriali, poiche servono a far passare il sangue dai ventricoli del cuore nelle arterie, son fatte in forma di mezza luna; per questo furon dette valvule femi-lunari: s'aprono dal di dentro al di fuori. Tutte queste osservazioni ci saranno del tutto necessarie nell'articolo della circolazione del sangue.

CURVA. La linea curva è quella, che non va direttamente da un luogo all'altro. Vedetene la forma-

zion fifica nell'articolo, moto per linea curva.

CURVILINEO. Tutto ciò che è composto di linee curve.

CUTICOLA. E' l'epiderma, o la prima membrana, di cui siamo coperti.



D

DECLINAZIONE. La distanza di un astro dall' equatore. Vedi Stelle, e Sfera.

DENOMINATORE. Vedi Frazione.

DENSITA'. Per densità, ovvero per gravità specifica di un corpo, intendesi la quantità di materia propria, ch' egli comprende sotto un tal volume. Il corpo A, v. g. sarà più denso del corpo B, se sotto un egual volume conterrà più materia propria, val dire, se avrà più massa, o più peso del corpo B; parimenti il corpo C sarà men denso del corpo D, o più razo, se sotto un maggior volume avrà un peso eguale a quello del corpo D. Quindi i Fisici conchiudono con

ragione, che il ferro è molto più denso del sughero, perchè un quintale di ferro è contenuto sotto un piccolissimo volume, laddove un quintale di sughero occupa un grandissimo spazio. Quiudi i Newtoniani conchiudono imoltre, che la materià ererea Carresiana è molto più densa dell'oro. Instatti un piede cabico d'oro ha molti pori, che sono voti, o almen, che mon son pieni della materia stessa dell'oro; un piede cubico di materia eterea per lo contrario, non contiene, secondo Cartesso, nessuno spazio, che non sia pieno di materia eterea. Le principali ragole che si danno interno alla densità de'corpi si ridacono a rre.

Prima regola. Due corpi son eglino eguali in densità e ineguali in volume? avranno la lor massa, la lor materia propria, o il loro peso in ragione diretta dei lor volumi; val dire avranno i lor pesi come i loro volumi. Institti il corpo A, ha egli un volume doppio del corpo B, a cui è eguale in densità, o in gravità specifica? Il peso del corpo A surà doppio di quel-

lo del corpo B.

Seconda Regula. Due corpi ineguali in denfità fon eglino eguali in volume? avranno i lor pefi come la lor denfità; val dire, fe la denfità del primo è doppia di quella del fecondo, il pefo del primo farà doppio

del peso del secondo.

Terza Regola. Due comi son eglino ineguali in densità, e in volume? Avranno i lor pesi in ragione composta delle densità, e dei volumi; val dire non si conoscerà il lor peso rispettivo, se non moltiplicando la lor densità pel loro volume. Infatti il volume del corpo A sia espresso per 4, e la sua densità parimenti per 4; il volume del corpo B fia espresso per 2, e la sua denfità parimenti per 2; il peso del como A sarà ranto inferiore al peso del corpo B, quanto moltiplicando 4 per 4, cioè re è inferiore a 2 moltiplicato per 2, cioè 4; ma 16, è quedruplo di 4; dunque nel caso presente il peso del corpo A sarà quadruplo del peso del corpo B; danque quando due como sono diversi in densità e in volume, hanno il lor peso in ragione composta delle densità e dei volumi. Quel che ci dimostra la bontà di queste regole è la conformità che banno coll' esperienza quotidiana.

Contuttociò noi siam per darne la dimostrazione diretta e rigorofa. Per farlo, chiamis D la densità del chiamiamo poi d la densità del corpo B, n il suro chiamiamo poi d la densità del corpo B, n il suro colume, m la massa, e p il suo peso. Io dico, che si avrà la proporzione seguente M: m:: DV, dn, val dire il corpo A, e il corpo B; che si supponyony disserire in volume e su sensità, hanno le sor masse si ragiono composta della densità e dei volumi. Quest'è la terza regola; dalla quale noi trarremo le due prime a maniera di Corollario.

Prima Operazione.

D $\stackrel{M}{=}$ $\stackrel{M$

Durque M:m:DV:dx

Il Meccanismo di queste operazioni si manifelta da sè a chiunque ha letto il nostro articolo dell' Aritmetica Algebraica applicata all' analisi, e u chiunque pon mente, che la densità di un corpo è sempre eguate al-'la sua massa divisa pel suo volume!.

COROLLARIO I. M. m.: DV: du; dunque M du = m DV; dunque supposto V = u, si avrè Mui mD; dunque sciogliendo questa equazione si rroverà M: m: D: d; val dire, quando due corpi integuali in densità sono eguali in volume, hanno le lor masse come le lor densità. Questa è la dimostrazione della seconda regola.

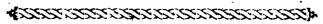
COROLLARIO II. M: m: DV: du; dunque M du

m DV; dunque supposto D = d, si avrà M u =
m V, il che da M: m:: V: u; val dire quando due
corpi ineguali in volume sono eguali in densità, hanno le masse come i volumi. Questa è la dimostrazione
della prima regota.

COROLLARIO III. Tutto ciò, che abbiam dette tielle malle deve dirii dei pesi, perchè i pesi de cerpi sono come le malle; du nque P: p: DV: dw; dunque supposto V = u, si avrà, P: p: D: d; dunque supposto sinalmente D = d, si avrà P: p: cV: u.

256

Non sarà discaro al Lettore trovar qui annessa la tavola che ci diede il Sig. Muschembroek intorno alla densità delle materie più note. Per non incontrar difficoltà nessuna a comprenderla, sarà ben satto dar un' occhiata all' articolo delle frazioni decimali; senza di che non si capirebbe, che cosa significhino le 3 ultime cifre di ogni articolo separate dalla prima con una virgola.



TAVOLA

ALFABETICA

Delle Materie più note tanto solide, che fluide, delle quali si è provata la densità.

. A [Aria,
ABete, o, 550	Avorio,
ABete, 0, 550	[
Acciajo Tempra-	-
to', 7, 704 Acciajo non Tem-	BIsmuth
	Borace,
prato, 7, 738 Aceto di vino, 1, 011	Durace,
Aceto distillato, 1,030	1
Acqua di pioggia, I, ooo	
Acqua distillata, 0, 993	C Anfora
Acqua di fiume, 1,009	Carbone di
Agata d' Inghil-	Cera gialla
terra, 2, 512	Cinabro na
Alabastro, 1,872	Cinabro ari
Allume, 1, 714	Corallo ro
Ambra, 1,040	Corallo bia
Ambragialla, 1,065	Corno di b
Amianto, 2, 913	Corno di
Antimonio d' Al-	Cristallo di Cristallo d
lemagna, 4,000 Antimonio d'Un-	
• •	da,
gheria, 4, 700 Ardelia Turchina, 3, 500	1
Argento di Con-	T
Argento di Cop- pella, 11,091	D Iamani
12/092]
•	

Aria, Avorio,		001 825
В		
Blimuth,	g,	70 ⊕ 720
C	-,	,
Carbone di terra, Cera gialla, Cinabro naturale, Cinabro artifiziale, Corallo rosso, Corallo bianco,	0, 6, 7, 8, 2, 2, 1,	905 300 200 689 500 840 875
· ·	· 2 ,	920
D		
DIamante,	₹, Fe	490 r-

TAlco di Venezia, 2,780 Tartaro, 1,894 Turchese, 2,508 Vetro bianco, 3, 150
Vetro comune, 2, 620
Vetriolo d' Inghilterra; 1, 800
Vino di Borgogna, 0, 913

V

VErde grigio, 1,714

Zolfo comune, 1, 800

Posto che si sappiano le regole delle frazioni decimali, niente v'è di più comodo della Tavola data. Infatti vuolsi determinare, quanto sia più denso e più pefante l'oro dell'acqua piovana? basta dire, la densità dell'oro è alla densità dell'acqua piovana, come

19., — è a 1, — , val dire, che l'oro è quasi 1000 1000 venti volte più pesante dell'acqua piovana. Si troverà colla stessa Tavola, che l'aria è quasi mille volte

men pesante dell' acqua piovana.

DENTE. I denti îono î più duri, i più solidi, e i più bianchi di tutti gli ossi. Il comun degli uomini ha 32 denti, 8 incisivi, 4 canini, e 20 molari. I denti incisivi sono gli anteriori; servono a tagliate, e a incidere gli alimenti. I denti canini son subito dopo gli incisivi; 2 in alto, e 2 abbasso, servono a schiacciare ciò, che resiste troppo alla masticazione; si chiamano canini, perchè son lunghi, e aguzzi quasi come quelli de cani. Finalmente i denti molari son quelli che sono più addentro nella bocca, ve ne son dieci per parte 5 in alto e 5 abbasso; son come tante mole, che triturano gli alimenti.

DIAFANO. Chiamasi comunemente corpo Diafano è trasparente quello, i cui posti retti, numerosi, e disposti per ogni verso, danno un libero passaggio alla luce; chiamansi per lo contrario corpi opachi, quelli che non la trasinettono. Se, con queste maniere di parlare, non altro pretendesi, che di esprimere il fatto, non veggo che vi possa esser mente di reprensibile. Ma se alcun pretendesse di assegnare la causa della trasparenza, e della opacità de corpi, a torto si vorrebbon decidere in due parole due questioni imbrogliarissime. Che

rola

cosa è dunque un corpo diasano? E' un corpo composto di strati omogenei, tutto persorato di pori retti, numerosi, disposti per ogni verso, e che oltre la luce, contiene de luci pori, e negl' intervalli che dividono i suoi strati un sluido, denso all' incirca al par di esta Infatti de un corpo non è composto, come l'acqua e il diamante, che di parti sempre unisormi, la porzione di luce, che vi sarà ammessa, s'aggirerà unisormemente nella spessezza di quel corpo, e ne sortirà in grandissima copia in uno stesso senso per far impressione sopra l'organo della vista.

Ma se il corpo, dov'entra la luce, è composto di strati dierogenei, o molto dissoniglianti; ella si piega diversamente in tutti i vari mezzi, cui attraversa. Ella si allontana dalla perpendicolare, entrando nel tale strato; entrando nel tal altro, s'interna verso la perpendicolare. Le diverse obbliquità delle superfizie, dove ella entra di momento in momento; sono una nuova causa della sua tortuosità e indebolimento; dal che ne siegue, che non puo pervenire all'occhio dello spettatore, ovver che quando ci è pervenuta non ha più sorza.

L'opacità deriva dunque soprattutto dalla diversità delle piegature della luce, procedenti dalla eterogeneità degli strati elementari, che compongono il corpo. Tutti questi strati presi separatamente sono trasparenti; ma, mescolati curvono in tante guise la luce, che n' estinguono la direzione e la sensazione; ed ecco perchè l'acqua e l'olio, che sono tutti e due trasparenti presi a parte, perdono la lor trasparenza, quando si sbattono insieme; ecco altresì il perenè il vino di Sciampagna, ch'è lucido al par del diamante, perde il suo splendore, quando le bolle d'aria vi si dilatano, e vi si ammassano rintuzzate; ecco finalmente il perche la carta è opaca, quando non ha ne' suoi pori, che dell' aria, ch'è naturalmente sì chiara; e perche la stessa carta diventa trasparente, quando se ne otturano i pori con acqua, o con olio. Tutto questo è la traduzione quasi letterale della terza proposizione della parte terza del Libro secondo dall' Ottica di Newton, ed è conceputa ne' termini seguenti.

Inter corporum epacorum partes multa interjacent spatia, vel vacua, vel mediis quæ densitate ab ipsis partibus differant, repleta. Ecco la proposizione di cui si tratta, ed ecco la prova, che ne reca il Fisico Inglese.

2 H

Hanc interruptionem partium fracipuam esse causam quamobrem corpora fint opaca, inde etiam apparere poterit, quod corpora illa umnia opaca statim pellucere tune incipiunt, cum forte occulti ipsorum meatus modeti sunt materia aliqua que partibus ipsis par sit, vel fere par densitate. Sic charta in aquam vel oleum intinda, lapis qui dicitur oculus mundi, in aqua maceratus; lintea oleo illita, aliaque permulta corpora in isliusmodi liquoribus immer/a, qui occultos if sorum meatus intime pervadant, funt eo pasto magis, quam ante, pellucida : E contrario corpora ea quæ sunt maxime pellucida, poterunt, vel occultorum suorum meatuum evacuatione, vel partium suarum separatione, satis opaca evadere. Sic sales, vel charta madida, cum sint expecata; vitrum cum in pulverem reductum sit; aqua ipsa simul agitata cum olio terebenthino, olivo, aliove aliquo liquore commodo, quocum illa non commiscebit se penitus, opaca fiunt, &c.

Newton parla ancera della trasparenza e della opacità de corpi in cento altri lugghi della sua Ottica, ma soprattutto nella proposizione 2.1 e 4.2 della parte terza del Libro secondo. Il Sig. Pluche ha trovato sì ragionevole ciò ch'egli dice su di questa materia nella proposizione, che noi abbiam riferita quasi intera, e nelle due che abbiamo citate, che ce ne ha data la traduzione quasi litterale nell' ottavo trattenimento del tomo 4 dello Spettacolo della Natura, dalla pagina 127, sino alla pag. 134. Il che dee chiamarsi un vero plagiato, soprattutto per parte di un uomo, che avea protestato alcuni anni addietro nella sua Storia del Cielo, che il Newton meritava bensì il nome di Calcolatore, e di Geometra, ma non quello di Fisico.

DIAFRAGMA. Il Diafragma è una raunanza di muscoli nervosi, che separa il petto dallo stomaco. Eghi è fatto in forma di volta; la sua parte convessa guarda il petto, e la sua parte concava lo stomaco. Questi muscoli si contraggono? il diaframma si appiana : si dilatano? il diafragma sollevasi. Nell' articolo de' mufcoli si troverà la causa fisica di questa contrazione, e

di questa dilatazione successiva.

DIAGONALE. La Diagonale di una figura, v. g. di un quadrato, è una linea, che va a terminare a' due angoli direttamente opposti tra loro, e che divide questo quadrato in due parti eguali.

DIAMANTE. Il Diamante è la pietra più preziola,

che che ci sia nota. I Fisici pretendono, che le sue parti elementari sono la terra più pura, e più divisa, il fuoco più vivo, e l'acqua plù limpida. Checche nè fia di questa composizione, egli è sicuro, che non v' è corpo diafano, che sia così pesante, e così duro, quanto il diamante; e per questo si liscia in maniefa, che ci abbaglia. Que' che distinguono i diamanti dalla maniera, onde sono tagliati: il dividono in sei classi. Nella prima mettono i Brillanti; nella seconda le Rose; nella terza le pietre spesse; nella quarta le pietre deboli ; nella quinta i femi-brillanti ; e nella sesta il pero all' indiana. Quelli per lo contrario, che distinguono i diamanti dal colore, hanno della difficoltà per dividerli in classi, perchè se ne trovano non solamente di tutti i colori primitivi o principali, il che ne dà primieramente sette classi; ma inoltre di tutti i colori composti e subalterni, de' quali nessuno potrà mai fissarno il numero. Le più famose miniere di diamanti son quelle di Golcondu, di Visapour, e del Bresil. Le pietre Orientali sarebbero veri diamanti; se avesseto un pò più di durezza; le più preziose seno i Rubini, l' Ametisto, il Sasiro, e il Topazio.

DIAMETRO. Il Diametro di una figura è una linea, che passa pel centro di quella sigura, e la divide in due parti eguali. Se si vuol sapere, quali sonole definizioni particolari, che convengono ai diametti di un circolo, di una elissi; di una parabola ec. basta leggere gli articoli dove si spiega la natura di tali curve;

DIANA. Sarebbe vergogna per un Fisico l'ignora. re, come si formi l'albero di Diana. Prendete, dice il Sig. Omberg, 4 groffi d'argento fino limato; fattene un'amalgama a freddo con due groffi di mercurio: sciogliete questo amalgama in quattr' oncie di acqua forte: versate quella dissoluzione in una libbra, e mezzò d'acqua comune: shattetele un poco infieme per mescolarle, e conservatele in una fiala ben chiusa. Quando votrete servirvene, prendetene un' oncia incirca, e mettetela in una piccola fiala: mettete nella stessa siala la grossezza di un piccol pefo d'amalgama ordinario d'oro, o d'argento, che sia maneggevole come il butirro, e lasciate l'ampolla in quiete a o 3 minuti di tempo; vedrete uscir trappoco de' piccoli filamenti perpendicolari, dalla piccola ampolla di amaigama, che cresceranno a vista d'

occhio, gitteranno de'rami a lato, e formeransi de'piccoli arboscelli. La piccola palla di amalgama s' indurerà, e diverrà di un bianco sosco; ma il piccolo arboscello avrà un vero color d'argento lucente, Tutta questa vogetazione si compierà in un quarto d'ora, e l'acqua che avrà servito una volta, non potrà servir più. Parmi evidente, che bisogna attribuire questa cristalizzazione chimica all'acqua forte, la qual cercando di distarsi, sa prender diverse figure all'argento, e al mercurio co'quali ella è incorporata.

Nota. Amalgamare significa in Chimica mescere il

mercurio con qualche metallo fuso.

DIASTOLE. Il moto di diassole è un moto di dilatazione. Cercate Cuore.

DICOTOMIA. Fase della Luna dicotoma.

DICOTOMO. Epireto, che diamo alla Luna, quando non veggiamo, che la metà del suo disco. La luna è dunque dicotoma, quando ella è nella sua prima, o

nella seconda sua quadratura. Cercate Luna.

DIFRAZIONE. Quest'è l'inflessione del raggio luminoso Verso l'anno 1660, il P. Grimaldi Gesuita provò, che la luce era non solamente capace di ristazione, e di riffessione, ma inoltre di difrazione, o d' inflessione; val dire provò, che un raggio luminoso qualunque non poteya passar d'appresso di un corpo sosido, senza accostarsi sensibilmente a quel corpo, e traviare visibilmente dal suo cammino. Nell' anno 1715 il Sig. Delisle il cadeto provò lo stesso di un raggio solare introdotto nella camera oscura; si servì anche opportunissimamente di questa esperienza, per ispiegare un fenomeno difficilissimo; eccola. Nella Ecclissi del Sole dell'anno 1715, tutti gli Astronomi offervarono, che nel tempo della oscurità totale, il lembo della Luna parve circondato di un annello chiaro, che distinguevasi dal rimanente dell' aria, la qual non era illuminata, che debolissimamente. Questo annello poteva avere tre minuti di larghezza. Lo stesso senomeno apparve nel 1706 nella Ecclissi totale del Sole, che su offervata a Mompellier da moltissimi Astronomi .

La sperienza della distrazione della luce è troppo conforme al sistema di Newton, perchè questo Aurore non ne cogliesse vantaggio. Leggansi le osservazioni 5, 6, 7, 8, 9, e 10, del libro 3.º della sua Ottica, e si vedrà quanto accuratamente l'ha ripetuta. Egli attribui-

see questo essetto all'attrazione, che i corpi sensibili esercitano sopra i raggi luminosi. Ecco, com' egli parla nella sua prima questione: Annon corpora agunt in lumen, interjecto aliquo intervallo; suaque illa actione radios ejus instettunt è eoque fortior, cateris paribus, est illa actio, quod id intervaltum est minus. Ripete la stessa cosa nelle questioni 4.2 e 5.2 della sua Ottica. Newton raccontava queste esperienze a chiunque gli dimandava qualche prova visibile della sua attrazione. Io stupisco, che non gli sia venuto in pensiero di farne onore al P. Grimaldi suo vero inventore, Il Sig. de Voltaire vi ha supplito. Consultate i suoi Elementi della Filosofia di Newton pag. 106.

Ma qui fi presenta una difficoltà, ch' è necessario di fare svanire. I Newtoniani assicurano, che le attrazioni particolari de' corpi terrestri, v. g. l' attrazione che la mia tavola esercita sulla mia sedia, non dee avere nestun effetto Tensibile, perche siffatte attrazioni sono assorte da quella, che la Terra esercita sopra tutti i corpi sublunari. Egli è, dicono, dell'attrazione generale della Terra rapporto alle attrazioni particolari de' corpi sublunari, come della luce del Sole, rapporto a quella delle fiffe. Allo spuntar dell' astro mattutino tutri gli altri svaniscono. Così, messa in confronto coll' azione della Terra, l'azione de' corpi sublunari, e nulla, o quasi nulla. Ma se ciò e vero, offervano i Car-Estani, perchè poi l'azione di una lama di coltello, sa ella inflettere un raggio di luce? La lama di coltello non è ella un corpo sublunare? Dunque la sua azione dovrebbe esser nulla in ordine alla luce,

Questa difficoltà, per quanto sembri terribile, non è difficile da risolvere. Le attrazioni particolari non hanno nessun effetto sensibile sulla Terra; e perchè ? perchè i eotpi particolari sono come infinitamente piccoli rapporto alla Terra, e perchè non v'è nessun corpo particolare, che sia come infinitamente piccolo rapporto all'altro. Non così è di un raggio di luce; egli è non solamente come infinitamente piccolo rapporto alla terra; ma è ancora come infinitamente piccolo rapporto ai corpi sublunari; dunque l'azione de' corpi sublunari non deve esser nulla, rapporto ai raggi di luce; dunque la distrazione è la prova la più sensibile, che si possa addurre a savore dell'attrazione.

DIGESTIONE . Intendefi per digestione l'azione

colla quale le parti più crasse degli alimenti son sepa> rate dalle più, fottili. Questa separazione si sa nello somaco, e negl'intestini, e soprattuto in quello, che chiamasi duodenum. Nello stomaco ella è occasionata dat fucchi dissolventi, dal calore, e dalla triturazione; negl' intestini, ella ha per causa la bile, e il succo pancreatico. Siccome quello è un punto interessantissimo; non sarà inutile entrare in qualche detaglio.

1.0 I succhi dissolventi, che debbonsi risguardare come la causa principale della digestione nello stomaco 4 sono i liquidi, che noi prendiamo, la saliva che noi inghiorriamo, e il succo gastrico, che ci somministra la membrana velutata, che cuopre l'interiore dello stomaco. Tutti questi succhi diversi entrano, come tanti cunei, negli alimenti de'quali noi ci nodriamo, e ne separano le parti più crasse dalle parti più sciolte.

2.0 Il calore dello stomaco serve mirabilmente a rarefare l'aria, che trovasi rinchiusa negli alimenti; quest' aria rarefatta esce con forza dalla carcere, nella quale stava imprigionata, e nel uscire stritola gli alimen-

ti in milioni di parti.

2.0 Lo stomaco col suo moto di contrazione e di dilatazione, e il diafragma sollevandosi e abbassandosi continuamente, cagionano una spezie di triturazione 🖟 che parecchi Anatomici risguardano come necessarissima alla digestione.

4.0 La digestione si compie negl' intestini , e soprate tutto nel duodenum, per mezzo della bile, e del succo pancreatico, del quale abbiam parlato negli artico-

li del fegato, e del pancreas.

5.º Quando le cause da noi assegnate sono attivissime, e quando soprattuto le membrane dello stomaco ; e degl' intestini sono gagliardissime, si digeriscono facilmente le cose più indigesse; testimonio i cani che digeriscon le ossa; testimonio gli struzzi, che per asserzione di Eliano digeriscon le pietre; testimonio il Sel-

vaggio di cui siam per fare la storia.

Nel principio del mese di Maggio 1760, capitò in Avignone un vero Litofago. Quest' uomo non solamente trangugiava de' sassi di un pollice e mezzo di lunghezza, larghi un buon pollice, e grossi un mezzo pollice, ma riduceva in pasta le pietre più dure, come sono il marmo, e le selci ec. Questa pasta era per lui un cibo de' più deliziosi, e più salubri. Io o esaminato quest'

uomo

nomo con tutta l'attenzione possibile, e l'ho trovate assai largo di gola, di dentatura fortissima, di saliva assai corrofiva, e con lo stomaco più basso del comun degli uomini. Quest'ultimo effetto io l' ho attribuito alla quantità di sassi, ch' egli trangugiava, il qual numero ascendeva a 25 al giorno. Ho interrogato il condottiere di questa spezie di Selvaggio, e mi racconto le particola. rità seguenti. Questo Litosago, mi dise, su trovato, tre anni addietro, in una piccola Isola del Nord inospita, il giorno appunto di Venerdì santo, da una Nave Ollandese. Dacche io l' ho in poter mio, gli fo mangiare della carne cruda, e delle pietre; nè l' ho ancor potuto/ agvezzare a mangiar pane. Beve dell' acqua, del vino, e dell'acquavite, e questo liquore gli dà un piacer infinito. Dorme almen 12 ore al giorno, seduto per terra con un ginocchio sull' altro, e col mento appoggiato (ul ginocchio destro. Fuma quasi tutto il tempo, che non mangia e non dorme. I fassi ch' egli inghiotte, gli deposita alquanto rosi, e un pò men pesanti di prima; il restante degli escrementi è all' inenca come la malta. Lo stesso condottiere mi afficuro, che i Medici di Parigi gli fecero cacciar sangue, e che gli fu tratto un sangue quasi senza siero, che due ore dopo fu così fragile quanto il corallo. Se il fatto è vero, egli è evidente, che le parti più sciolte, che vi sono nel succo pierroso, si convertono nel suo chilo. Questo Litofago non sa pronunziare ancora che alcune parole, come sì, nò, sasso, buono. Io gli ho fatto veder una mosca con un microscopio semplice; restò colpito dalla figura di quell'animale, cui non istancossi di esaminare. Se gl'insegno a sar il segno della Croce, e fu fatto battezzare a Parigi nella Chiesa di S. Cosimo. Il rispetto ch' egli ha pegli Ecclesiastici, e le buone grazie ch' egli fa ad essi, mi diedero occasione di esaminar le cose più davvicino; per questo posso aftermare con evidenza, che in tutto ciò, che ho veduto, non c'è punto di soperchieria.

DILATAZIONE. Un corpo si dilata, o si raresa, quando conservando la stessa quantità di materia propria, ch' egli avea prima, acquissa un maggior volume. Per lo contrario un corpo si condensa, o si comprime, quando sotto più piccol volume non perde niente della sua propria materia. Leggansi gli articoli Calore, e fredde, e si vedrà, che il calore è la causa della

66 D

Bella dilatazione, of il froddo della condenfazione del

DIMENZIONE. In Fisica questo termine si prende per la lunghezza, ovver per la larghezza, o grossezza de' corpi. Le tre dimensioni dicono dunque queste are qualità prese insieme.

DIMOSFRAZIONE. Una prova evidente prende il nome di dimostrazione. I Fisici moderni danno troppo facilmente, e troppo frequentemente questo nome salle

prove, che fogliono recar in mezzo.

DINAMICA. Vedi Meccanica; quest' è la scienza flessa.

DINARO. Quando il dinaro prendefi per un pelo, fignifica la vontesima quarta parte di un oncia.

DIO. L'ente infinitamente perfetto. Una Fisica, nella quale non si parlasse mai della Divinità, sarebbe una Fisica Epicurea, Niente dunque è men fuor di proposito in un' Opera qual è questa, quanto un articolo destinato a far conoscere l'Ente supremo, e a raccogliere le dimostrazioni Fisiche di sua esstenza eterna e necessaria. Gli empi del secol nestro cercan pur troppo nelle infami lor produzioni di avvilire, e di oscurare un'idea, che l'Onnipotente ha scolpita nella mente e nel cuore di tutti gli uomini a caratteri indelebili. Per somministrare dunque a' miei lettori dell' armi vittoriose contro gli ssorzi Rolti della empietà e del libertinaggio, io voglio metter insieme, e sotto uno stel-. fo punto di vista tutto ciò che ha detto sopra la Divinità il Cardinale, di Polignac nella sua Opera contra Lucrezio, e rutto ciò, che ha pubblicato dopo l'anno 1759 contro i seguaci di quell' infame poeta. Monfignor Vescovo di Lodeve Gianfelice Enrico di Fumel, Degli avversarj si formidabili debbono avere per vincitori due Prelati di un merito sì distinto. Il primo confonde gli Atei, che hanno la temerità e l'impudenza di camminar, dirò così, colta testa alta; il secondo fa toccar con mano, che i pretesi Filosofi de' mostri giorni sono i più zelanti disensori del mostruoso fistema dell' Ateismo. Entriamo in materia con intrepido animo, giacche camminando dietro a fcorte sì illuminate, non è possibile di traviare.

In vista delle ricchezze, che gli occiti nostri scroprono in sen del mare, nelle vistere, e sulla superficie della terra, nella immensa estensione de'cieli, ri-

çono-

conosciamo, dice il Sig. Cardinale de Polignac, l'inefausta fecondità di un Creatore onnipotente, qual è la sorgente di quegl' immensi tesori, la causa di tante maraviglie? Sarebbe forse la Natura? Ma che intendete voi per questo termine di Natura? Forse un Essere primitivo, una Intelligenza suprema, le cui provide cure si estendono a tutte le parti dell' universo? S' è così, siam d'accordo; la natura è appunto quel Dio, a cui dobbiam rendere omaggio, Forse la materia? Ma la materia è una sostanza impotente, passiva, priva di senso e di ragione. Schiava delle leggi immutabili; ch' ella siegue, obbedisce anch' essa alle impressioni di una forza straniera. Come dunque sì saggie produzioni potran esser l'effetto di un principio cieco, che non può proporfi nessuno scopo, ne far scelta de mezzi, incapace in una parola di riflessione, di raziocinio, di volontà? Se qualche Intelligenza non avesse messe in opera tutte le parti della materia, e non le avesse disposte con discernimento, non sarebbe ella mai stata altro che un caos, una massa informe, disordinata. Fareste forse il caso autore di questo mondo? Ah! per confondervi non voglio altro presentarvi, che una di quelle conchiglie, che voi calpestare. Non v'incresca di coglierne una Può darsi cosa più ben travagliata, come lo è dessa al di fuori? Che grazia, che delicatezza nel suo contorno! Quante spirali regolarmente descritte da que'giri'che tornano sopra se stessi? Offervate quel labirinto di annelli, che s'alzano sulla sua superficie, quei leggeri stami, che gli separano, e danno lor del rilievo. Consideratene l'interno, quest'è la stanza di un vile animale: ma qual porcellana è più lucida e polita con pil d'arte? Che varietà, che armonia nella mistura de' suoi colori! L' oro, il ferro, l' azzuro vi scintillano inframischiati di porpora. Una conchiglia non è dunque l'opera del caso. Avreste voi coraggio di farlo autore degli animali?

Contemplatene la moltitudine, che vi circonda. Degni oggetti de' vostri studi, i più piccoli tra loro v' offrono delle maraviglie innumerabili, e vi dimostrano la esistenza di una Intelligenza suprema. L' ovo di quel verme da seta, che dee cambiar forma tre volte all' anno comprende più d'arte, e di travaglio, che non le mura di Babilonia. Tutra la scienza del Liceo, turta la sorza de' popoli più potenti, tutto il potere de'

più assoluti Monarchi verrebbe mene nella formazione di quest'ovo in apparenza sì spregievole. So che lo stato delle cose corporee, qual noi lo veggiamo, non esce dell' ordine delle combinazioni possibili; ma quindi conchiuderne, che questa sia un'opra del caso, sarebbe un avanzare il massimo di tutti gli assurdi. Qual giudizio formereste di un uomo, il quale a sangue freddo vi sostenesse, chè le sole leggi del moto, senza saputa di Omero, han prodotta la famosa Iliate, ovver che la Eneide è una raunanza fortuita di versi, formati ciascuno da una disposizione casuale de' caratteri dell' alfabetto! Eppure quantunque queste celebri Opere presagiscono una penna dotta, e un talento sublime, non è metafisicamente impossibile che siano state il risultato di una di quelle combinazioni inumerabili, onde le lettere son suscettibili. Aplichiamlo questo discorso al corpo degli Animali. La situazione delle varie lor membra non a niente di strano, ma appar ella naturalissima. Il posto occupato da ciascun di essi è uno di quelli, che il caso avrebbe assolutamente potuto dar loro. Tuttavolta la ragione non ci permette di credere che siano così disposte, senza essere state destinate con intenzione speziale a quell'uffizio particolare, ch' cesercitano sì persettamente. Nella origina degli mamali noi veggiam dunque de tratti di una Intelligenza, il cui poter infinito eguaglia il suo infinito sapere.

Ma dove spicca soprattutto questa Intelligenza sovrana, è nella creazione dell'uomo, che noi dobbiam risguardare come il più eccellente lavoro uscito dalle mani dell'Onmipotente. Non ci arrestiamo ad ammirare quanto magnifica sia la struttura del suo corpo; entriamo nella enumerazione di tutto ciò sh'egli e ca-

pace di eseguire.

Valente Astronomo, egli misura la vasta estensione de' Cieli, pesa le stelle che girano sopra il suo capo, determina le orbite che descrivono, predice quante volte nello spazio di mille anni la Luna e il Sole debbono comparir oscurati; e deposita le sue predizioni ne' suoi fasti, la cui verità è sempre confermaga dall' evento.

Fisico attento, scompone i misti, ne sopra il salo, il zolso, l'arena, i liquori che racchiudono, ne disunisce o ricungiunge a suo talento i principi; sabbricando de' corpi artifiziali imita, e spesso eziandio risorma l'Opera della natura. Nuovo Prometeo, invola impunement

nemente il fuoco celeste, raccoglie nel suoco di un vetro i raggi del Sole; e costringendo, dirò così, l' Astro
del cielo a discendere in Terra, con quelle siamme industriosamente involate liquesa i metalli. Per secondare gli sforzi degli occhi suoi, fabbrica secondo le leggi di una dotta teoria degli strumenti, il cui utile concorso dando più estensione alla immagine di un oggetto, lo rischiara, e lo avvicina. Coll'ajuto di un Microscopio, penetra eziandio nell'interno de' corpi, ne
sviluppa le particelle impercettibili, e contempla con
sorpresa le maraviglie della natura.

Legislatore e Filosofo, stabilisce delle regole di condotta; cerca in che consiste la selicità, propone i mezzi di giungere a questo termine. Se sa egli discernere il vero dal falso, conosce altresì la differenza del giusto e dell'ingiusto, del vizio, e della virtà. Dall'utile e dal dilettevole dissingue ciò che nuoce e ciò che dispiace. Approva e condanna, desidera e teme, si abbandona all'odio, all'amore, all'amicizia. Capace di ritornar addietro, di sottomettere alla propria censura e le sue opinioni, e i suoi voleri, può rimarcare i suoi

errori, rilevare i fuoi difetti e correggersi.

Finalmente superiore alla porzione della materia, che gli è associata, lo spirito sa giuocar a suo talento tutte le molle di questa macchina maravigliosa. Comanda; e issociato il piede e la mano obbediscono; docili ad ogni menomo suo desiderio gli occhi rivolgonsi verso l'oggetto, ch'egli vuol rilevare; tutti i muscoli, tutti gli organi si mettono in azione. Io parlo, io passeggio, io muovo il braccio; e col solo volerlo, senza l'ajuto di nessun impulso esterno, s'operano questi movimenti, che si comunicano poi ad altri corpi.

Tutti gli enti pubblicano dunque la gloria di un Creatore intelligente. L'nomo, il capo d'opera uscita dalle sue mani; que' pianeti de' quali è il Sole il centro e la face; quelle stelle innumerabili, che la notte scuopre a'nostri sguardi; tutto ciò che vive e vegeta sulla Terra; tutti que' succhi e que' minerali, che racchiude nelle sue viscere; gli stessi sassi, que' corpi bruti, dove risiede quel succo simile a quello del Sole; son tante voci strepitose, onde il cencerto unanime rende omaggio alla Divinità dalla nascita del Mondo; son tante dimostrazioni sische dell' esistenza dell' Ente per eccellenza. Vorrei pur che mi sosse premesso di metter

in vista con pari estensione le dimostrazioni morali della medesima verirà; non lascierei di sar osservare, che se non esiste un Ente supremo, il quale con giuste leggi affreni le umane passioni, non ci sarebbe in tal caso più giustizia; i cossumi non han più regola; il bene e il male saranno consus; ne deciderà la sola opinione; tutte se azioni degli uomini considerare in sessesse non meriteranno ne lode, ne vitupero; nessuna disserenza tra il salvare il proprio padre, e l'immergere ad esso un pugnale nel seno. Io fremo nel riandare sì orribili conseguenze, e fremo assai più considerando, che i pre-

tesi Filosofi le negano a fior di labbra, e le accorda-

no senza difficoltà nel fondo del cuore.

Da tutto ciò, che finora si è detto, traesi una prova invincibile della esistenza di un Dio, Esistono delle creature, degli enticontingenti, degli enti che possono elistere; dunque esiste un Creatore, un Ente necessario, un Ente ch'è la fonte dell'essere, la cui essenza è di esister da sè. Infatti questi enti contingenti da chi avrebbono ricevuto l'esistenza? Dal niente? Ma il niente non è che un nulla, non contien nulla, non produce nulla. Dal caso? Ma il caso non è che una voce ovver piuttosto, il caso non è che un nulla. Da loro stessi? Ma non sarebbono creature, esisterebbono necessariamente, non si vedrebbono cominciare, alterarsi, svanire, e venir meno loro malgrado; degli enti che han potuto trar sessessi dal nulla, potrebbono anche senza dubbio impedire la lor distruzione, per non rientrarci di nuovo. Dunque il mondo tale qual è, ci porge una dimostrazione senza replica della esistenza di un Essere necessario, e per conseguenza della esistenza di un Dio. Con questo metodo voglionsi investire gli empi, che non hanno rossore di professar apertamente l'Ateismo. Ma vi sono degli Atei ancor più pericolosi, noti in questo secolo, sotto il nome di Spiriti forti, ovver di Filesofi. Era riferbato all' Illustre Vescovo di Lodeve, di confonderli smascherandoli, e dimostrare ad esti, che il loro sistema sagrilego, a nulla meno conduce, che a far rivocar in dubbio la elistenza di colui, che l'uomo dee rifguardare come il folo suo principio, e suo unico fine. Ecco in qual modo si esprime questo nuovo Atanasio nel Mandamento, che pubblico verso il fine dell' anno 1759. V' è uno Dio. Questa verità, dic' egli, pag. 14. e seg.

la cui evidenza colpisce l'uom meno intelligente, que fla verità, che i Filosofi gentili percossi dalla bellezza de' cieli, e dalla loro armonia pubblicarono altamente; questa verità, che non si può negare, senza smentire la testimonianza di tutto l'Universo, se non si ha l'ardimento d'impignarla aperminente, non si ha ribrezzo però di renderla problematica; se non fi attacca direttamente la Divinità, le si negano le sue porzioni, privasi de' suoi attributi essenziali, e fingeli d'ignorare quasi tutti i diritti di questo Ente supremo . Dimandate all' Autore de' Pensieri filosofici , chi à Dio ? Questa; dic egli; è una questione; ella quale i Filosofi durano fatica a rispondere v Lo comprendete voi il veleno di quella risposta? Tutte le nozioni che si danno di Dio sono dunque per lo meno insufficienti ovver oscure, se non son false per giudizio de nostri Filosofi. Se voi ne dubitate, udite come biasimano il metodo usato nel Cristianesimo, per inculcare a fanciulli la cognizione di Dio. Appena un fanciullo intende, dice lo stesso Autore, che gli s' inculca questa importante verità; in modo da screditarla un giorno al tribunale della ragione. Ella è dunque una temerità pericolosa ne' Ministri della Chiesa, l'insegnare a' Neofici, che Dio è uno spirito infinitamente persetto, val dire infinitamente santo; infinitamente buono; giusto; saggio, potente, immenso, immutabile, eterno, unico, indipendente, efistente da se solo, increato, solo creatore, e conservatore del Cielo, e della terra, delle cose visibili ed invisibili. Ella è dunque una rea indiscretezza in un maestro di scienze; il sar notare a' su oi alunni in Cicerone, che Dio è uno spirito puro, fe nza mescolanza, sgombro d'ogni materia corruttibile, che tutto conosce e muove. Era dunque una temerità insopportabile in S. Paolo, l'intraprenderé di dar agli Ateniefi un'idea di Dio, al quale aveano conlagrato un altate nel loro Tempio, e l'adoravano senza conoscerlo. E che? Dunque queste idee della Divinità sì grandi, sì estele, sì magnifiche, sì universalmente riconoscinte nel mondo, sì atte a farne il suo, elogio, e a conciliargli gli omaggi, gli oslequi, le adorazioni, e i voti de' mortali, quefte idee che fludiasi d'imprimere per tempo nello spirito de'fanciulli, per fat loro conoscete, setvire, e amare il Signore, queste idee di Dio tratte dall' Opere de' dotti dell' anti-

chità, dall'espressioni degli Autori sacri, de' Concilia e de' Padri, non serviranno, che a screditare la più importante di tutte le verità al tribunale della ragione? L'avreste voi sospettato, che sino al diciottesimo secolo non si dovesse accorgersi di questo traviamento della ragione, intorno all'essenza della natura divina?

Ma non v'ingannate, che non senza motivo vuols promuover dei dubbi, e spargere delle oscurità sopra definizioni sì chiare, sì naturali, e sì relative all'oggetto loro. Questo preliminare è necessario per combattere con più sicurezza la esistenza di Dio, senza negarla apertamente. E non è infatti, un distruggere la Divinità, il renderla talmente invisibile, sicche tutta la sagacità, e l'acutezza de'più valenti Filosofi basti appena per iscoprirla, o per ispogliaria delle sue perfezioni adorabili, o de'suoi infiniri attributi? La retta ragione delineò ella mai all'uomo un'immagine della Divinità, qual ce la rappresentano i nostri pretest Saggi, rinchiula dentro di sè, in una perfetta inazione, senza esser il principio di nessuna cosa, troppo perfetta per degnarsi di creare degli enti imperfetti, molto meno per prendersi cura di loro, troppo impotente per trar dal nulla qualche creatura? Si teme di farle ingiuria, riconoscendola, come la prima, e necessaria cagione di tutti gli enti; e non si teme poi di spacciare, che il mondo esiste da sè; che al più al più la materia è debitrice a Dio di un principio di forza; che tutti gli elementi, ch' ella chiudeva in seno, agitati da quel primo impulso, cercando di mettersi in equilibrio, e di collocarsi secondo l'ordin ssico, hanno formato senza l'ajuto di nessuna intelligenza, l'ordin, la verità, e la bellezza dello spettacolo dell' Universo.

Confessiam noi pure, che se tal è il nostro Dio, bifogna aver un ingegno sì penetrante, come lo hanno i nostri Filosofi per riconoscerlo a così rozzi lineamenti. Potremo noi dunque sollevarci abbastanza contro questa Divinità fantassica fabbricata nell' entusiasmo di uno spirito traviato? Un Dio cieco, muto, e sorde, come que'simolacri delle Nazioni, opera delle mani degli uomini, non è il nostro Dio. Gl' idolatri deificavano i loro vizj, anziche rinunziare ad aver delle Divinità; e i nostri Filosofi, per favoreggiare i vizi annichilano, e rendono stupido il loro Dio. Vedere parecchi altri ritagli delle Opere di Monfignor Vesco-

273

vo di Lodeve negli articoli, che cominciano. Mate-

rialismo, Filosofia.

DIOTTRICA. La luce rifratta passando da un mezzo in un altro, v. g. dall'aria nel vetro, e dal vetro nell'aria, è l'oggetto della Diottrica. Quindi questa scienza tratta de'vetri piani, convessi, e concavi. Chi vuol formarsi un'idea netta della Diottrica, legga attentamente l'articolo della Rifrazione, e supponga le verità seguenti.

Prima verità. Ogni corpo sodo o fluido, che dà pas-

sagio alla luce, chiamasi mezzo.

Seconda verità. L'aria è un mezzo men denso del

vetro.

Terza verità. La luce rifrangesi passando da un mezzo in un altro, quando in questo passaggio cambia direzione, val dire quando non va innanzi per la stessa linea retta.

Quarta verità. Un raggio di luce, se passa perpendicolarmente da un mezzo nell'altro, non soffre nes-

suna rifrazione.

Quinta verità. Un raggio di luce passando obbliquamente da un mezzo meno denso in un mezzo più denso, v. g. dall'aria nel vetro, si rifrange accostandosi alla perpendicolare, val dire lascia la linea, cui descriveva, per descriverne un'altra men distante dalla

perpendicolare.

Sessa verità. Un raggio di luce che passa obbliquamente da un mezzo più denso in un mezzo meno denso, v. g. dal vetro nell'aria, si rifrange allontanandosi dalla perpendicolare. Queste verità, che noi risguardiamo, come tanti principi incontrastabili, ci serviranno a spiegare i senomeni, che si osservano ne' vetri convessi e concavi. Quanto ai vetri piani, noi non ne parleremo, perchè la ristrazione, che sossire il raggio luminoso passando dal vetro nell'aria, corregge il traviamento occasionato da quelle, che lo stesso raggio avea sosserva passando dall'aria nel vetro. Cominciano dai vetri convessi.

I vetri convessi rendono i raggi luminosi più convergenti; val dire men distanti l'uno dall'altro, e gli riuniscono in un punto, che chiamasi il fuoco. Insatti prendiamo il vetro convesso, ossia lenticolate Cb Cc, Fig. 11. Tav. 2., la cui convessità superiore Bb ha il suo centro nel punto A, e la convessità inseriore Cc

Tomo I.

ha il suo centro nel punto D; prima di tutto eglì è evidente, che le due linee BA e bA sono perpendicolari alla convessità Bb, e che le due linee CD e c D sono perpendicolari alla convessità Cc. Supponghiam ora che i raggi laminosi EB, EF, eb cadano su questo vetro convesso. Ecco ciò, che deve succedere necessariamente.

1.0 Il faggio luminoso EF; che cade perpendicolarmente sulle due convessità del vetro, non patirà nes-

suna ristazione, pel quarto assioma.

2.0 I raggi luminosi EB; ed eb che passano obbliquamente dall'aria nel vetro, ristangerannosi accostandosi alle perpendicolari BA e ba, pel quinto assioma;

e quindi diverrano più divergenti.

3.0 I raggi luminosi EBC; ebc, che passano obbliquamente dal vetto nell'aria, ristangerannosi allontanandosi dalle perpendicolari DC e Dc; pel sesso afsioma, e quindi diverranno più convergenti, e andranno a unirsi nel suoco F: dunque i vetti convessi accrescono la convergenza de' raggi luminosi. Da questa proprietà traesi la spiegazione de' principali senomeni,

che ci porgono siffatti vetri .

1.0 I corpi combustibili, che si collocano nel loro succo, devon essere ridotti in cenere. Il samoso verro ustorio che Monsignor Duca d'Orleans Reggente di Francia comperò dal Sig. Tschirnausen, era convesso convesso, val dire era convesso da ambidue i lati, ed era segmento di due ssere, ciascuna delle quali avez 24 piedi di diametro; pesava 160 libbre, e raccoglieva tanta quantità di raggi nel suo succo, che non solamente vi ssumava e struggevasi l'oro, ma riducevasi inoltre a' suoi primi elementi.

2.º Gli oggetti veduti con un vetro convesso debbon parerci più chiari; siffatti vetri impediscono il dissipamento de' raggi luminosi, e in conseguenza ne san pervenire agli occhi nostri di quelli, che non ci perve-

rebbero mai.

3.0 I vetri convessi devono aggrandire gli oggetti; non possono accelerare la riunione de raggi luminoù, che partono dall'estremità di un oggetto, senza presentarcelo sotto un maggior angolo. Insatti se i due raggi estremi E F ed e F sossero riuniti più abbasso, sormerebbero un angolo più piccolo dell'angolo E F e.

4.0 I microscopi devono essere fatti con verti lenticolacolari; siffatti strumenti non furono inventati, che per

rendere gli oggetti più groffi e più chiari.

5.0 Gli oggetti lontani debbono comparit rovesciati, quando si guardano con un vetro l'enticolare; e perche? perche i raggi luminosi, che partono dall' estremità di un oggetto lontano, s' incrocicchiano prima di arrivare al fuoco polleriore di siffatti vetri. Noi esaminiamo questo fatto nell'articolo de' Cannocchiali. Trattanto offerviam di passaggio, che in sissatte occasioni i raggi di luce, che noi riceviam fulla retina, ci vengono non dall' oggetto, ma dalla immagin sua rovesciata, dipinta nel suoco posteriore della lente attraverso la quale noi lo miriamo. Questo è tanto vero, che lo stesso oggetto ci parrebbe nella sua situazione naturale, se l'occhio nostro si trovasse tra la lente e il suo fuoco posteriore.

Notate che il vetro convesso della Figura 11. ha non folamente un fuoco posteriore F, ma ha inoltre un fuoco f anteriore; quelta riflessione vi sarà necessaria

per la spiegazione degli occhiali di lunga vista.

6.º Dev'esseri grande analogia tra un vetro conves-so e uno specchio concavo. L'uno e l'altro ingrandiscono gli oggetti, gli rendono più chiari, li rovesciano, e riducono in cenere i corpi combustibili, che

si espongono al loto suoco.

7.0 1 vetri convessi sono necessari a' presbiti : fiffatte persone hanno il cristallino troppo appianato, come si è osservato nell' articolo che gli risguarda: Siccome però i raggi che cadono sopra un verro convesso hanno ciascuno un grado diverso d'inclinazione, quindi è impossibile, che siano tutti riuniti in uno stesso punto; dal che ne viene che il suoco rappresenti un piccolo spazio circolare, cui non è difficile da distinguete: E questo basti de' verri convessi; passiam ora a' vetri concavi.

Il primo effetto de' vetri concavi è di rendere i raggi luminost più divergenti, val dire più distanti l'uno dall'altro. Infatti diasi un' occhiata al vetro concavo MNRS, Fig. 12. Tab. 2. la cui concavità superiore MN ha il suo centro nel punto O, e la concavità inferiore RS ha il suo centro nel punto E. Prima di tutto egli è evidente che le due linee MO, NO saranno perpendicolari alla concavità M N, e che le linee R E, SE faratino perpendicolari alla concavità R.S. Suppon-

ghiam ora che i due raggi paralleli AM, BN cadeno fu di questo vetro concavo, dico che questi due raggi di luce perderanno il loro parallelismo, e diverranno più

divergenti; eccone la dimostrazione.

I due raggi luminosi AM, BN, che passano obbliquamente dall'aria nel vetro, si rifrangono accostandossi l'uno alla perpendicolare MO, e l'altro alla perpendicolare NO; e questa prima rifrazione comincia a renderli divergenti. Questi due medesimi raggi, ch'esscon dal vetro per passare obbliquamente nell'aria, debbeno rifrangersi una seconda volta allontanandosi l'uno dalla perpendicolare RE, e l'altro dalla perpendicolare SE; e questa seconda rifrazione li rende ancora più divergenti, siccom'è facile a rilevarlo dando un'occhiata alla Fig. 12. Tav. 2. Dunque il primo effetto de'vetri concavi è di rendere i raggi luminosi più divergenti.

Quindi ne conchiudete 1.0 che i vetri coucavi non hanno nessun suoco, poiche lungi dal riunire i raggi luminosi, gli distraggono, e gli disperdono, il loro suoco virtuale non è che un suoco immaginario; quest'è il punto dell'asse, al quale andrebbono a unirsi i raggi divergenti se sossero prolungati. Il suoco virtuale del vetro concavo MNRS è il punto x dell'asse x CE, perchè se voi prolungaste in linea retta i due raggi divergenti Rv, SP, concorrerebbono nel punto x.

nea x C E chiamasi l'asse del vetro concavo MNRS,

perche passa pel centro delle due concavità.

2.º Che i vetri concavi rendono gli oggetti men chiari, perche non possono rendere i raggi luminosi più divergenti, senza dissiparne in gran copia.

3.º Che i vetri concavi non possono mai essere ve-

tri ustorj.

4.0 Che un oggetto veduto attraverso di un vetro concavo sembra più piccolo, che nou parebbe al nudo sguardo; e perchè? perchè un simil vetro ritarda la riunione de' raggi, che partono dall' estremità dell' oggetto, e per conseguenza ce lo presenta sotto un piccol angolo. Noi abbiam dimostrato in Ottica, che quanto più l'angolo sotto il quale l' oggetto apparisce è piccolo, tanto più la sua grandezza sembra diminuita.

5.º Che v'è grande analogia tra uno specchio conesso, e un vetro concavo. Infatti l'uno e l'altro

277

rendono i raggi luminosi più divergenti, non hanno nessun succe reale, diminus cono la grandezza apparezte degli oggetti, e sono di grande ajuto a' miopi.

Noia. Tutto questo articolo non è, si può dir, altro che la introduzione alla Diottrica. Ciò che n'è il sondo, e parte più essenziale di questo Trattato di Fisica, trovasi discusso ne' diversi articoli del gran Dizionario di Fisica, e soprattutto in quelli, che cominciano dalle parole Cannocchiale, Telescopio, Microscopio, Lanterna magica ec.

DIRETTO. Un pianeta è diretto, quando ci appar, che cammini col suo moto periodico da Occidente in Oriente.

DISCENDENTI. I segni di Libbra, di Scorpione, di Sagistario, di Capricorno, di Acquatio, e di Pesci son chiamati Discendenti da coloro, che si trovano nella sfera obbliqua boreale, perchè questi segni son meno elevati sopra il loro orizzonte, dell' Ariese, Toro, Gemini, Canero, Lione, e Vergine. Per la stessa ragione questi sei ultimi segni sono chiamati Discendenti da coloro, che abitano nella parte meridionale della sfera.

DITO. Chiamansi così nell'uomo l'estremità delle mani e de'piedi. Ogni mano ha cinque dita, che si appellano, police, indice, medio, annullare, aurieulare. Dito è anche un termine di Astronomia, e rappresenta la duodecima parte del diametro apparente del Sole e della Luna, ec.

DIVERGENTE. Due raggi di luce sono divergenti, quando si allontanano sempre più l' uno dall'altro. Questa è la proprietà di tutti i raggi, che partono dallo stesso punto di un corpo luminoso.

DIVIDENDO E DIVISORE. Vedi' Atitmetica.

DIVISIBILITA' della materia. I Fisici sogliono sar questione, se la materia sia divisibile all'infinito, ovver se sia composta di punti sisci; val dire, se il Creatore medesimo sosse per trovare perpetuamente delle parti da dividere in una data estensione di materia, v. g. in un'ala di mosca, oppure, s'egli potrebee sinalmente arrivare, dopo un numero innumerabile di divisioni, e suddivissioni, a una particella semplice e indivisibile. Quand'anche non ci sosse una spezie di temerità nel voler determinare sino a qual termine si estenda o non si estenda l'Onnipotenza del Creatore, niente mi sembra più inutile di questa questione. A un Fisico

dee bastare il sapere, che la materia è attualmente divisibile e divisa, quanto è necessario alla conservazione dell' Universo, voglio dire, in parti ancor più sottill di tutto ciò, che possiam noi immaginare di più solubile. Una infinità di sperienze ci dimostrano, che una simile divisibilità conviene alla materia. Io mi contenterò di produr quella, che sembrami la più sicura, la più sensibile, e che ferisce più d'ogni altra, eccola in poche parole: con una quantità di foglie d'oro, il peso delle quali non arriva ad un' oncia, cuopresi un cilindro d'argento del peso di 45 marche, e di 22 pollici di lunghezza. Questo cilindro dopo esser passaro per certi pertugi; che vanno sempre decrescendo, e dopo esser stato schiacciato in forma di lama dorata, acquista una lunghezza di cento undici leghe, ciascuna di due mila pertiche. Questa esperienza si fa tutto giorno a Lion, dagli operaj, che chiamanti Tiratori d' oro; riuscirebbe ella mai se un oncia d'oro non contenesse un numero di parti innumerabili? Ne men decisive mi sembrano le seguenti esperienze.

Prima esperienza. Riempite un vasetto di vetro di qualche liquore odorisero, v. g. d'acqua di fiori d'aransio, ovver di spirito di vino pregno di lavanda, e ponetela sopra una piccola lucerna accesa. Quando il liquore comincierà a bollire, uscirà pel becco del piccol vase un vapore, che imbalsemerà la camera, senza però, che ricevasi una diminuizione sensibile nel volume del liquore, cessando però la sperienza dopo

due o tre minuti,

Spiegazione. Supponghiamo che la camera dove si spande l'odore, abbia 10 piedi di altezza, e un' area di 10 piedi quadrati, ella conterrà 100 piedi cubici, ovver 14400 linee cubiche. Non mettiamo in ogni linea cubica d'atia, cha 4 particelle adorifere, sarà vero il dire, che il liquore nel quale non apparisce nessuna diminuizione sensibile, ha perduto 57600 particelle adorifere; dunque la materia è attualmente divisibile e divisa in parti ancor più sottili di quanto possim noi immaginare di più sciolto.

Seconda esperienza. Prendete un vase di cristallo che tenga 10 pinte di Parigi; stemprate nel sondo di quel vase un grano di carmino, e riempitelo d'acqua; sarà

ella issossatto tinta di rosso,

Spiegazione. Dieci pinte d'acqua contengono 20 libbre, bre, ossa 184320 grani d'acqua. Ogui grano d'acqua non può essere colorato uniformemente, senza contenere almeno 10 particelle di carmino; dunque un grano, di carmino è stato diviso senza sento in due milioni incirca di parti; dunque la maseria e attualmente divisibile e divisa in parti più sostili d'assai di quanto possam noi immaginare di più sciolto.

Terza esperienza. Mirate con un microscopio il latte di un solo Merluzzo; voi vi troverete, dice Lewennek, assai più di piccoli animali, che non ci siano

abitatori in tutta la superfizie della Terra.

Spiegazione. Quand' anche Lewenoek avesse un po esagerato, egli è però evidente, che la piccolezza di questi animali è incomprensibile. Ciò supposto, ecco il raziocinio ch' io ne so. Ognun di questi animaletti ha il suo corpicciuolo organizzato. Quanto piccolo dunque non dev' essere il cuore? Quanto piccole le vene e le arterie? Quante minuti esser debbono i globuli di quel suido, che san le veci di sangue, e che nuotano in un fluido ancor più sottile? Tutto questo non dimostra egli; che la materia è attualmente divisibile e divisa in parti ancor più sottili, di quanto possiam noi impanginare di più solubile?

DIVISIONE. E' una operazione, nella quale si cerca quante volte un numero è contenuto in un altro,

Vedi Aritmetica .

DIURNO. Si dà questo entre ciò, che siegue ogni giorno; tal è il moto de pianeti sopra il loro asse. Il moto diurno della Terra v. g. si sa da Occidente in Oriente, in 23 ore 56 minusi. Questo moto diurno reale è quello, che si deve risguardare come la causa del moto diurno apparente del Sole da Oriente in

Occidente . Vedi Copernica .

DIZIONARIO. Quest'è un Catalogo di tutte le parole di una lingua, o dei principali, termini di un'arte, o di una scienza colle loro significazioni, disposte per ordine di alsabeto. Questa sorte di libri nan manca nel secolo in cui viviamo: si potrebbe chiamarlo il secolo de' Lessegrasi o de' facitori del Dizionario; non c'è quasi atte, non scienza, che non abbia il suo; e mi parrebbe un bell'impegno di un uomo, il qual volesse darci il Dizionario de' Dizionari. Contentiamo ci dunque di far conoscere coloro, che possono esset di qualche utilità a un Fisico.

DI-

ntz

280

DIZIONARIO ANATOMICO. Poiche la Fisica & fempre stata risguardata, come la introduzione alla Medicina, secondo quel proverbio: Ubi incipit Medicus, ibi definit Physicus; è difficilissimo, che un Fisico posta far di manco di un Dizionario d'Anatomia. Si potrà servirsi utilmente di quello; ehe diede al Pubblico nel 1753 il Sig. Tarin Medico. Quest'è un volume in 4.0 di sole 208. pagine, 101. delle quali sono pel Dizionario, e 107. per la Biblioteca anatomica e fissologica. Fu stampato a Parigi presso Briasson, Librajo nella strada di S. Giacomo. I Fisici però, che son comodi, satan bene a proccurarsi il gran Dizionario di Medicina; quello del Sig. Tarin in tal caso sara loro inutile.

DIZIONARIO DELL'ARTI E DELLE SCIENZE; in 2. vol. in 4. Quest'è forse il Dizionario, dove si trovano le nozioni più sicure e più chiare de' termini, che hanno rapporto alle Matematiche e alla Fisica. Nè ciò dee punto sorprendere chi sa; che n'è l' autore il dotto Padre Pezenas; il quale ha arricchito la Repubblica Letteraria di una quantità d'Opere egregie. Ogni uom letterato, ogni Fisico in particolate dee proccurarselo con tanta maggior premura, che in tal maniera potrà sar di manco del gran Dizionario di Trevoux, di cui non è d'ordinario che il compendio. Questo si vende dalla vedova Girard e Francesco Seguin Li-

braj di Avignone, dove fu stampato nel 1754.

DIZIONARIO DE' FOSSILI. Quest'è un Dizionario stampato nel 1764, che tratta de' Fossili propri, e' de' Fossili accidentali. Per Fossili propri, bisogna intendere tutto ciò che traesi dai sensi della terra, come le sabbie, le terre, le pietre, i sali, i zolfi, i bitumi, i minerali, e i metalli. Per Fossili accidentali, bisogna intendere ciò che trovasi a caso nel seno della terra, come le conchigite fossili, le petrificazioni degli animali, e quelle de' vegetabili terrestri e marini. L' Autor del Dizionario de Fossili è un uomo celebre nella Repubblica Letteratia; questi è il Sig. Bertrando, Membro delle Accademie di Berlino, di Gottinga, di Stokolmo, di Firenze, di Lipsia, di Magonza, di Baviera, di Lion, di Nancì, di Basslez, e della Società economica di Berna. Ecco in poche parole il disegno dell'Opera, della quale è difficilissimo, che un sisico possa far di manco. Egli dispone per ordine alsaberico il nome Francese di tutti i Fossili; vi mette accanto

i nomi Latini, e spesso i nomi Allemani, Inglesi, & Italiani. Ogni cosa è poi descritta coi caratteri più senfibili; la classe, l'ordine, il genere, e le spezie sono determinate, se abbisogna. Quand' ei lo reputa necessario, parla della origine de' Fossili; della lero natura, e della lor formazione. Se v'è qualche cosa di notissimo, e di costante intorno all'uso di alcune di queste sostanze, si nella medicina, che nelle arti, egli lo accenna, ma sempre in un modo ristretto e preciso. In grazia di coloro, che desiderano una cognizione più circostanziată, indica i fonti, e gli Autori; che tratzarono la materia più diffusamente; e queste citazioni suppongono nel Sig. Bertrand una erudizione infinita; e lo studio più riflesso di questa parte della storia naturale. In una parola, il Dizionario, di cui parliamo; ci par necessario per formare con qualche scelta, disporre con ordine, o visitare con stutto un gabinetto di Fossili.

DIZIONARIO GEOGRAFICO. Quest' è un Dizionario, dove si trova per ordin alsabetico la situazione esatta di tutti i Regni, Provincie, Città, e Borghi est delle quattro parti del Mondo: le distanze de' paesi l'anno dall'altro, colla lor longitudine. Ognun ben vede, che una tal Opera deve aver luogo nella Biblioteca di un Fisico. Sarebbe da desiderare, che tutti quelli, che s'applicano allo studio della natura avesser modo di proccurarsi il gran Dizionario de la Martiniere. Ma siccome i Dotti non sono in istato molte volte di far grandi spese, così potran servirsi con frutto di quello del Sig. Vosgien, Canonico di Vaucouleurs; non è che un piccol volume in 8.º di sei in settecento pagine, al quale il Pubblico sece e dee sare un ottimo accoglimento.

DIZIONARIO DI MATEMATICA. V' è troppa connessione tra la buona Fisica e le Matematiche, perchè il Dizionario di cui parliamo non sia per esserutile a un Fisico. Nell'anno 1691. il Sig. Ozanam comprese in un volume in 4.º tutto ciò che può risguardarsi, come i Trattati più usuali delle Matematiche; e a questa raccolta diede il titolo di Dizionario di Matematica, perchè lo terminò con una tavola alfabetica dei termini spiegati nel libro. Il Dizionario, che pubblicò nel 1753 il Sig. Saverien, ha renduto quasi inutile quello dell'Ozanam; egli è in due volumi in 4.º

pienissime, istruttivissimo, e graatissimo di Tavole relative a' diversi saggetti. Leggesi nella Presazione di guest' Apera, che su ella composta con tutto il zelo possibile. Ed è vero, dicono i Giornalisti di Trevoux, all' anno 1753 pag. 1176. Noi possiain renderne testimonianza per la cura ch'egli si è presa di consultar un numero pressoche infinito di Autori, e per l'attenzione ch'egli ebbe di accenparne le fonti . . . Noi non possiamo, che invitare i Lectori, sieguana que' valenti Critici, e verificare da se questo elogio coll' uso frequente e riftesso di questo Dizionario. Esaminandolo dappresso noi ci abbiam trovato della esattezza nelle analisi, e della sedelta nelle citazioni ... Dobbiam noi rendere all' Autore sinceri ringraziamenti nel suo travaglio, e pel suo zelo. L'esito ch'ebbe la sua fatica deve animarlo a porgersi l'occasione di parlar spes-

to di lui, e de' suqi talenți.

DIZIONARIO DI FISICA. Questo Dizionario comparve in un volume in 8.0 il mese di Decembre del 3758. Ecco il Giudizio, che ne portà l'Autore dell' anno Letterario pag. 93. nella sua lettera in data delli 12 Maggio 1759. (Non è questa Signor mio una delle Compilazioni informi, uno di que bizzarri composti di pezzi riferiti fenz' ordine, e fenza gufto; un di que' Dizionari in somma, che van tutto di pullulando gel pantano della Letteratura, egli è un corso di Fisica in forma di Dizionario, un sistema di materie ben connessa, e accomodate alla Fisica dominante di Newton. Lo scopo dell' Autore è stato di far comprendere que-Ra Fisica anche a coloro, che non hanno nessuna tintura di Geometria o di Algebra. Per questo non usa enli mai nessun termine scientifico, o poco noto, che non ne dia insieme la spiegazione la più sensibile. Que-Ro Dizionario non ha niente di comune con molti Commentaridove s'entrò in lusinga di aver messo il Newton in tutto il suo lume. Infatti per leggere que' Commentari con frutto bilogna ellere gran Geometra, e grande Algebrista, e qualora parecchi; Fisici l' hanno letto, restano nel loro spirito infiniti dubbi, e delle difficoltà, che fanno lor risguardare il sistema del Filofofo Inglese, almeno come problematico. Per l'altra parte il comodo, che avrà il Lettore di trovar in un momento la spiegazione di una quantità di termini oscuri, e di questioni spinose, che s'incontrano ad ogni

passo nello studio della Fisica Newtoniana, dee far rifguardare questo Dizionario, come necessario tanto a' giovani Filolofi, quanto lo squo agli-scolari delle classi inferiori i Dizionari, che lor si mettono in mano. Contuttociò quello comodo par accompagnato dall' inconveniente, che con ragione rimproverarsi a tutte l' Opere di questo genere, che trattano di scienze. Delle materie, che devono esser tra loro strettamente connesse, disposte per ordin alfabetico, non possono essere che scutiche. L'Autore la comprese questo diferto, e vi rimediò in un modo quanto nuovo altrettanto ingegnolo. Per far una spezie di Tutto di parti sì distanti, e disparate l'una dall'altra, alla parola Fisica diede il metodo d'infegnar questa scienza coll'ajuto di quest' unico libro; e nella sua presazione presenta egli al Lettore, sotto un medesimo punto di vista, il sistema fisico cui egli abbraccia, ch'è piuttosto quello di Newron, che quello dei Newtoniani. Bisogna leggere questo compendio fatto con molta chiarezza, e che per ester compreso non ha bisogne, che di una volgar penetrazione. L'Autore ripesco ne' migliori fonti, come sono i principi e l'ottica di Newton, i principi di Carresse, i Commentari sopra Newson de' padri le Seur e Jacquier de' Minimi, le Istituzioni Newtoniane del Sig. Abate Sigorgne, le Memorie dell' Accademia delle Scienze, le Analisi di parecchie questioni di Fisica che trovansi ne' Giornali, la Fisica del P. Fabri Gesuita, quella del Sig. Desagutiers, le Disgressioni fisiche, che il P. de Chales Gesuita ha inserite nel suo mondo matematico, le lezioni di Fisica di Privat de Molieres, l'Opere del Sig. de Mairan, e soprattutto i suoi Trattati dell' Aurora boreale, e del Ghiaccio, le Lezioni Fisiche, e la Elettricità dell' Abate Nollet, gli Elementi dell' Abate de la Caille, lo Spettacolo della Natura e la Storia del Cielo del Sig. Pluebe, i Trattenimenti Fisici del P. Rognaule Gesuita, e la sua Opera sopra l'origine antica della Fisica moderna ec. Dietro a tutti questi Autori fu composto con discernimento il Dizignario di cui parliamo. Io ne ho letti parecchi articoli, che mi parvero interessantissimi, e travagliati con diligenza. La mia curiosità s' è prima di tutto rivolta a quello delle Comere; in grazia di quello, che offervasi di presente; tutto ciò che dice l'Autore in tal proposito è interesfante. lo fono ec.) I Gier- ·

1 1 2

I Giornalisti di Trevoux nel Giornale di Luglio 1750 pag. 1855 non trattano in modo meno favorevole il Dizionario di Fisica portatile. Questi Autori dopo aver dichiarato, che non prendono nessun partito tra Cartesio e Newton, parlano in questi termini. (Il Dizionario che noi annunziamo è eccellente per tutti. Precede dapprincipio una Prefazione, dove tutti i principj Newtoniani sono molto bene spiegati in nove articoli, che si chiamano Verità. Poscia gli articoli del libro sono, qual si conviene a un libro elementare, ben espolti, sgombri da ogni discussione troppo dotta, sondati sulle migliori cose, che leggonsi a favore della Fisica moderna. Per trar profitto da questa nomenclatura, bisogna cominciare dal leggere l'articolo Fisica; trovasi sotto questa parola l'ordine delle cognizioni, che si debbono acquistare colla successione delle idee, che s' hanno da raccogliere dallo stesso Dizionario. Si faccia particolar attenzione agli articoli Cometa, Copernico, Coluri, Durezza, Elettricità, Stella, Flusso, e riflusso del mare, Calendario, Logaritmo, Luce, Materia, Moto, Sueno, Vortice, Tremuoto ec. e in generale tutto il libro merita d'esser in mano di tutti gli Alunni di Fisica. Siccome gertamente si faranno dell' altre edizioni di quest' Opera, così vi si aggiungeranno moltissimi articoli, soprattutto quello di Ripalfione Generalmente parlando si può affermare, che l' Autore ha egreggiamente analizzato le sue idee; che il sue libro è metodico, istruttivo, sufficientemente ornato di figure, e di uno stile il più analogo alla materia.)

Quando comparve questo Giornale, era già sotto il torchio la seconda edizione del Dizionario portatile. Io ebbi rislesso all'avvertimento, che mi si diede; e non solamente parlai delle leggi di Ripulsione, ma seci inoltre al mio libro degli accrescimenti notabilissimi. Di questa seconda edizione parla il Sign. de Voltaire nella lettera, ch' egli mi sece l'onore di scrivermi dal Castello di Ferney alli 16 Novembre 1765. Eccola parola per parola. "Io ricevei con molta riconoscenza, Signor mio, i libri, che voi mi seste l'onore d'ingita di di Sign. Adam, ch'è stato per lungo tempo Prosessore a Dissi jon, e che abita in casa mia, mi ha parlato dell', Opera vostra, come di un libro il più istruttivo, che sissi scritto da gran tempo in materia di Fisica.

" II

285

" Il nome vostro m'era già noto, perchè celebre tra " i dotti. Vorrei potervi testimoniare l'obbligo, ch'io " mi sento di avervi. Trattanto vi prego di accoglie-" re con aggradimento i miei rendimenti di grazie, e " le sincere proteste della rispettosa stima, colla qua-" le ho l'onore di essere, Signer mio; vostro umilis-" simo e obbedientissimo servitore. Voltaire. " Questa lettera è in risposta di quella, ch'io scrissi al Sigde Voltaire, quand' ebbi certezza, ch' egli avea satta ricerca del mio Dizionario allo Stampatore, che ne' sece la Edizione.

Questi suffragi accordati a' miei primi saggi m' impegnarono di dar al Pubblico nel 1761 un corpo intero di Fisica, in forma di Dizionario, in tre volumi in quarto. Quest' Opera contiene come tre parti, la parte Metematica; la parte Fisica, e la parte Storica. Noi rimettiamo il Lettore, al giudizio che ne danno i sogli periodici del 1762, de' quali troppo lungo sarebbe il farne l'estratto.

Finalmente le prime Edizioni del Dizionario portatile essendo omai consumate, e vedendomi costretto ad accudire a una nuova ristampa, ho creduto di dover darla in due Volumi in 8.º Vedi nella Presazione; di questo primo volume le ragioni, che mi ci hanno determinato.

DIZIONARIO DELLE SCIENZE, DELL'ARTI, E DE' MESTIERI, OSSIA DIZIONARIO ENCI-CLOPEDICO. Esporre l'ordine delle cognizioni umane, e la connessione di quelle; presentare su d'ogni Scienza e d'ogni Arte si liberale, che meccanica i principi generali, che ne sono la base, e i detagli più essenziali, che ne sono il corpo e la sostanza; quest'è il vasto, il magnisico progetto di una Enciclopedia. Questo progetto si immaginato, e dato al Pubblico, sono due secoli incirca, dall'Illustre Cancelliere Bacone. Questo grand' uomo ci ha lasciato un albero enciclopedico, dove trovasi la divisione generale della Scienza umana in Istoria, Poesia, e Filososia; secondo le tre facoltà dell' intelletto, Memoria, Imaginazione, e Ragione.

Verso la metà dell'ultimo secolo, Giannenrico Alstedio diede al Pubblico 4 volumi in folio latini, ch' ei risguardava come la esecuzione del vasto progetto di Bacone. Alstedio dopo aver satto conoscere nel prin-

cipio del primo volume, ch' egli possedeva persetta: mente quelle che chiamansi lingue dotte, tratta della Grammatica, della Rettorica, della Loica, dell' Arte Oratoria, e dell'Arte poetica. Il suo secondo volume contiene la Metufisica, la Pneumatica, la Fisica, l'Aritmetica, la Geometriu, la Cosmografia, l'Astronomia, la Geografia, l'Ottica e la Musica. Patla nel terzo volume, della Morale, della Economica, della Politica, della Scolustica, della Trologia, della Giurisprudenza, della Medicina, della Meccanica generale e particolare, Fisica e Matematica. Finalmente nel suo quarto volume dà le regole della Memoria artifiziale, della Storia; della Cronologia, dell' Architettura, e della Critica. Tutto ciò, che può dirsi di questa Enciclopedia si è, che se il progetto di Bacone avesse potuto esser eseguito da un solo uomo, in un tempo, nel quale la maggior parte delle scienze erano ancora, bambine, Alstodio ne sarebbe riuscito. Fu egli sorse il più dotto nomo del suo secolo.

Finalmente sono vent' anni; che una società di letterati fece noto al mondo dotto, che si accingevano ad eseguire in tutti i suoi punti il progetto di Bacone sotto il titolo di Enciclopedia, offia di Dizionario ragionato delle Scienze, dell' Arti, e de' Mestieri in 17. vol. in foglio, non compresivi parecchi volumi di tavole nella stessa forma. I sette primi volumi furono infacti pubblicati tra il 1751 e il 1757, e gli ultimi dieci furono esposti in vendita sul principio del 1766. Nella parte Matematica e nella parte Fisica di quest' Opera vi son delle cose ottime ed eccellenti, quando i punti che vi si trattano non hanno alcun rapporto diretto o indiretto colla Religione, e co buoni costumi. Ma in generale si può egli consigliare la lettura di questo Dizionario ad ogni uomo, che ama la Religione, l'onore, la patria, e il Re? Se ne giudichetà dagli anecdoti seguenti, i quali serviranno a chiunque vorrà far la storiz di questo libro troppo famoso, è troppo degno di esserlo.

Noi non direm qui nulla da noi medessimi. Questo articolo non sarà, che un estratto succinto e fedele dei Decreti del Consiglio, e de Parlamenti, dei conti renduti dalle Genti del Re, dei Mandamenti de Vescovi, ec. Entriamo nel detaglio il più vero, il più

anteressante, e il più imparziale.

Li

287

Li 7 Gennajo 1752, cioè alcuni mesi dopo che comparvero i due primi volumi della Enciclopedia, il Comparvero i due primi volumi della Enciclopedia, il Compiglio di Stato del Re, sendovi presente Sua Maesta stese un Decreto, il qual soppieste que' due volumi. Vi si legge in termini espressi, che Sua Maesta riconobbe, che si afferto d'insertivi molte massine, tendenti a distruggere l'autorità regia, a stabilite lo spirito d'indipendenza, è di ribellione, è sotto termini oscuri è de equivoci, a innalzare il sondamento dell'errore, della corrazione di tossumi, della irreligione, è della incredulità. In conseguenza il Sig. di Malezerbes sovraintendente alla materia di stampe si pottò dallo stampatore dell'opera, e ne sece trasportare tutti si esemplari, che vi si trovarono, sacendoli dapositare nella Bassiglia per esser dati alle siamme.

Nell' anno 1757 comparve il sertimo volume della Enciclopedia i Monsignor Artivescovo di Parigi , Cristosto di Beaumont, le cui virtù i ed eminenti qualità sono l'ornamento non meno del Vescovato; che la edificazione del mondo cristiano; lo esamino che la sollecitudine di un padre, che teme pe' suoi diletti figliuoli; la massima di tutte le sciagure. Comprese i mali; che sar potrebbe quello settimo volume e gli altri sei precedenti; perdette la speranza; che sin allora avea egli avuta di veder gli Autori dell'Opera sientrare in sestessi, si die fretta di strappar dalle mani de' Fedeli la Enciclopedia, e di garantirneli; con un Mandamento bellissimo, il quale ne proibisce la Lettura, dall'aria contagiosa e pessistera, che dappertutto

ella esala.

Appena su pubblicato il Mandamento di Monsignor Arcivescovo di Parigi, che il Sig. Joly de Fleury denunciò la Enciclopedia alle Camere raunate, come un libro il più pernicioso sorse, che mai sosse comparso. La sua informazione è un capo d'opera di eloquenza; vi si rilevano le pruove più luminose di rispetto per la Religione, di attaccamento alla sagra persona del Re, e di zelo pegli interessi dello Stato. Quella istanza su seguita da un Decreto del Parlamento, il qual soppresse i 7 primi volumi della Enciclopedia con tutte le qualificazioni, ch'ella si merita, e che ne proibisce la continuazione. Gli Enciclopedisti parve che obbedissero sino all'anno 1766.

Agli 8 di Marzo 1759 il Re con un Decreto del fuo

Consiglio rivocò le Lettere di privilegio, che gli Enciclopedisti aveano ottenuto 13 anni addietro, per la impressione del lor Dizionario. Sua Maestà dice in esso in termini espressi, che gli Autori dell' Opera suddetta, abusando della indulgenza, che si ebbe per essi, banno dato cinque nuovi volumi, che non riempirono meno di scandalo de' primi, e che anzi aveano eccitato lo zelo del Ministero pubblico del suo parlamento. Soggiuane, che il vantaggio, che si può trarre da un' Opera di quefto genere, pei progressi delle scienze e delle arti, non può mai compensare il danno irreparabile, che ne risulta ai costumi, e alla Religione: che per l'altra parte, per quante nuove cautele si prendessero per impedire, che non s' introducessero negli ultimi volumi de' tratti tanto riprensibili, quanto ne' primi, vi sarebbe sempre un inconveniente inevitabile nel permettere di continuare un' Opera di questo genere, perchè ciò sarebbe un assicurare la fpaccio non più a' nuovi volumi, ma eziendio a quelli ch' erano comparsi ee. Su di questi motivi e d'altri molti, che sono enunziati nel Decreto del Consiglio di cui parliamo, è fondata la rivocazione, che fece il Re del Privilegio, ch'egli avea accordato agli Enciclopedisti, alli 31 Gennaro 1746 per la stampa del loro Dizionario.

Alli 21 Novembre 1759 Monfig. Vescovo di Lodeve, Gianfelice Enrico di Fumel, del cui carattere ne abbiam data contezza all'articolo Dio, pubblicò un Mandamento, nel quale dopo aver preso il parere di molte persone di scienza, e di virtù eminente, invocato il S. nome di Dio, condanna la Enciclopedia, come contenente una dottrina abbominevole, contenuta in certi empj sistemi perversi e sediziosi, come tendenti a distruggere la libertà dell'uomo, come annichilanti le nozioni primitive del giusto e dell' ingiusto; come atta a turbare la pace delle Stato, a ribellare i Fedeli contre la Chiesa, i sudditi contro l'autorità e la persona stessa del Sourano; infomma come contenente proposizioni rispettivamente false, scandalose, ingiuriose alla Chiesa, e a' suoi Ministri, contrarie alla sommessione e all'ossequio dovuto alle Podestà, empie, blasseme, erronee ed eretiche. In conseguenza M. Vescovo di Lodeve proibisce a tutte le persone della sua Diocesi, di leggere o ritenere il detto libro sotto le pene del Gius riservandosi il potere di assolvere quelli e quelle, che contraverranno a questa proibizione. Lo stesso Vescovo pubblico alli 13 Ottobre 1765 un Mandamento, dove sono rinovate contro il Dizionario Enciclopedico le condanne, proibizioni, pene, e riserve inslitte col suo

Mandamento delli 21 Novembre 1759.

Alli 23 Gennajo 1764 M. Arcivescovo d' Auch Gianfrancesco di Montillet, la cui religione, zelo, e scienza è nota a tutto il Mondo, indirizzò una Lettera Pastorale al Clero secolare e regolare della sua Diocesi. nella quale parla egli così della Enciclopedia, pag. 22. e 23. della edizione in 12: In essa tutti i nuovi sistemi sono in onore, quegli stessi che degradano la dignità dell' Ente supremo; que' che avviliscono, che annichilano la hella porzione di noi stessi, ch'è il principio de nestri pensieri; quelli che son distruttivi d'ogni principio di buon geverno . . . Indarno gl' interessi della polizia 🛊 del pubblico bene; indarno lo zelo del buon ordine e della Religione han reclamato, e reclamano tuttavia contës questa formidabile congiura di una società di miscredenti, l'Enciclopedia ha il sua corso Gli Autori sono in riputazione; insultano qualunque Autorità con pari alterigia e insolenza; i lor censori non sono chi enculagii sedotti da una credulità irragionevole, uomini l'emplici degni di compassione, e disprezzo, messi in ridir colo ne' circoli; quest' è il tuono, questo il linguaggio del sempo, così la irreligione trionfa e la vera pietà vien meno.

Nel 1765 gli Arcivescovi e i Vescovi deputati dal Clero di Francia, e raunari a Parigi nel Convento degli Agostiniani grandi, dopo un maturo esame, e invocato il Santo Nome di Dio, condannarono tutte le Opere, ch' erano state fatte in questi ultimi remaicent. tro la Religione Cristiana, la regola de costumbia e i principi della obbedienza ch' è dovuta a' Sevrani , condannarono in particolare il Dizionario Enciclopeatico come contenente de' Principi rispettivamente salsi, engiuriosi a Dio e a' suoi augusti attributi; favoreggianti l' Ateifmo, pieni del veleno del Materialismo; annichilanze la regola de' costumi, introducente la confusione de' vazi e delle virtù; atto ad alterare la pace delle famiglie, ad effinguere i sentimenti, che le tengono unite; au. torizzante tutte le passioni e i disordini d'ogni maniera; distruttivo della rivelazione, fendente ad inspirar del disprezzo pei Libri Santi, a rovesciarne l'autorità, a spogliare la Chiesa della podestà che ha ella ricevuto da Tomo I.

DIZ

Gesucristo, e a screditare i suoi Ministri; atto a rivoltare i sudditi contra il Sourano, a fomentar le sedizioni e le turbolenze; scandaloso, temerario, empio, blasfemo, e ingiurioso del pari alla Maestà di Dio, quanto nocevole al bene degl' Imperi, e detle Società. In conseguenza i detti Arcivescovi e Vescovi, proibirono fotto le pene del Gius; à tutti i Fideli alla lor cura commessi, di leggere, o di titenere la Enciclopedià, ed altri Libri siffatti; esortandoli a ricordarsi; che questa proibizione non è tanto una cautela salutevole, quanto un avvertimento necessario intorno a un dovere essaziale della loro Religione, che quegli che ama il pericolo petirà in esso; e ch'è un farsi già reo di peccato; il farsi lecite, anche per solo motivo di curiosità, certe letture atte ad estinguer la fede; à corrompere i co-Aumi, e ad alterare la tranquillità dello Stato:

A' primi di Aprile 1766, ad onta delle proibizioni del Re; de decreti delle sue Corti; della condanna del Glero di Francia, vidersi a compatire i dieci ultimi vollumi della Enciclopedia. Siccome sono ancos peggiori dei primi; sil Re ne sece immediatamente proibire la vendita. Fece arrestare e condutre nella Bassiglia i diversi Stampatori e Libraj, presso de' quali su rrovata

quest' Opera abbeminevole

Queste cose io già non le scrivo per odio, o per risentimento contra gli Enciclopedisti Mio scopo è solumente di giustificare la Chiesa, che gli ha anatematizzati, il Governo che gli ha abbandonati, i Magistrati, che ne han satto giustizia. Desidero anzi di tutto cuore, che dopo aver proceduto con rigore costra l'Opera loro, non procedano, e non infieriscano contra la loro persona, e che non vendichino in un moto esemplare il disprezzo, che hann' eglino satto dell' ordine del soso Soviano, sacendo comparire, con grave scandalo di tutti i buoni, gli ultimi dieci vestuni della Enciclopedia.

Nota. Quanto s'è detto da noi in quello articolo lo terrà forie alcuno, come fuor di proposito; ana guardisi egli, che questo giudizio precipirato non abbia per principio un attaccamento secreto alle massime empie e sediziose, che si sono sparse nel Dizionario Enciclopedico. Infatti costretti a parlare di un Libro nel qual si tratta la Fisica colla maggior estensione, possimmos dispensario dal farne conoscere il veleno a coloro, sel-

le cui mani deve naturalmente cadere? Per l'altra parte ciò, che ha rapporto alla Religione, può mai esfere fuor di argomento in un tempo; in cui i nostri pretefi Filosofi seminano la irreligione nell' Opere, che sembrano le men suscertibili di siffatte materie?

DOLCE: Il sapor dolce è il primo de' setti sapori principali. Egli ha per causa delle molecule saline,

bislunghe, liscie, ben preparate, e ben cotte :

DORSO. Parte del corpo umano formata da 12 vertebre; che diventano più groffe e più forti a mifura, che scendono al basso. La ragione n'è sensibile. Le vertebre inferiori hanno un maggior peso da portare, delle vertebre superiori, dunque queste debbono effer men groffe, e men forti di quelle:

DRAMMA. L'ottava parte d'un'oncia. DUODENO. Il primo de'tre intestini sottili; come Marine 🐝

DUPLA: Chiamali così de ragione, il cui ante-cedente contiene a volte il su confegurate. Vedi Ra-

gione :

DUPLICATA. Due grandezze souv in raginge die plicata, quando sono tra loro come i loro avadrati, val dire quando coi lor quadrazi formano una proporzione Geometrica . Vedi Ragione de' quadrati .

DURA-MADRE. La membrana che veste il crania

chiamali dura madre

DURAZIONE. Vedi Tempo.

DUREZZA. Un corpo è duro, quando le parti, ond'egli è composto; non si separano facilmente l'una dall' altrá. La durezza conviene non pur alle molecude sensibili, ma eziandio alle molecule insensibili de' corpi; ma questo punto di Fisica non è si facile da spiegare, come forse alcuno potrebbe credere. Ecco su

di questo quali sono le nostre conghietture.

i.o Le parti insensibili di un corpo duro, quantunque troppo tenui per cadere fotto i nostri fensi, sono però composte di particelle ancora minori, ch' io chiamerei volentieri parti elementari . Quefte parti elementari sono figurate in guisa, che sono attissime a incrocicchiarsi esattissimamente l'une coll'altre ; quindi son elleno unite in modo, che mancano d' ogni forta di pofi ; o se alcun ve ne resta, son troppo piccoli per amautremen fluido qualunque, benche fottilissimo ; alla figura diaque delle parti elementari possiam noi attri-

buire la durezza delle molecule insenabili, onde il core

po duro è composto.

2.º Quanto alla causa principale della durezza del corpi, mi la troviamo nel fluido, che li circonda, e preme le lor molecule sensibili l'una contro l'altra. Non già Ine pretendiamo assegnare per questo fluido la materia sottile Cartesiana y produzione ingegnosa di uns fantasia erudita, non avrà ella mai nessun effetto reale : non è nemmen l'aria che respirano quella, che da noi si considera, come sola cagione della durezza; ma con questa aria insieme un fluido affai più sortile, la cui esstenza ci è comprovata da mille e mille sperienze. Infatti, se avvien che si bagnino due lastre di marmo, e si applichino poi l'una full'altra in manie. ra che restino escluse tutte le particelle d'aria, che potessero esfervi tra l'una e l'algra, non solaimente queste due lastre un francisco, che con grandissima difficoltà, tirandole perpendicolarmente alla loro fuperfizie; ma in me il Sig. Abbate Nollet provò, che la loro unione sussiteva, dopo aver rarefatto l'aria per quanto era possibile di farlo, colla macchina pneumatica la più esata.

So, che alcuni Newtoniani spiegano la durezza de corpi per l'attrazione di coessone, val dire per una attrazione, ch' eglino fanno operare in ragione inversa dei cubi delle distanze. Quanto a noi, che non pensiamo come i Newtoniani, se non qualor si appoggia... mo alle dimostrazioni più luminose, e siam sicuri che l'attrazione opera in ragione inversa de quadrati delle distanze, confesseremo ingenuamente, ch'è saggio partito il rigettarla una simile attrazione, sinattantochè la sua esistenza sia provata colle sperienze più maniseste. Le leggi della natura sono costanti e unisormi, e poiche è dimostrato che l'attrazione la qual è causa: della gravità opera in ragione inversa de' quadrati del-1e distanze, perchè vorrem noi, per ispiegare la durezza de' corpi, farla operare in ragione inversa de' cubi delle distanze? Sarebbe meglio lasciar questo effetto fenza spiegazione, di quello che cambiar così a capticcio le leggi generali della nutura. Altrimenti non ande molto, che un attro per ispiegare un gienomeno ancor più difficile della durezza, sarà oprar l'attrazione in ragione inversa dei quadrate-quadrati, oppos dei quadrate-cubi delle diffanze; nel qual caso non ci votrebbe di più per far riguardare come arbitrario e favoloso un sistema di cui è sondamento il più sicuro meccanismo. Attenghiamoci dunque alla pressione di un
fluido circondante, per ispiegare la durezza de corpi
sissoamente, questo non è un dipartirsi dalla maniera
di pensare di Newton, il quale nella sua Ottica parla iovente di un sluido più sottile dell'aria, la cui
esistenza è assolutamente necessaria per ispiegare una
quantità di senomeni, che cadono tutto giorno sotto
degli occhi.

Alla cagion Fisica della durezza uniamci le regole del moto che si osservono nell' urto de' corpi duri non

elastici. Queste si riducono a due.

Prima Regola: Se dae corpi duri che muovonsi per le stesso verso, vengono a urtarsi, continueranno dopo l'urte a muoversi insieme, e nella prima lor direzione colla som-

ma delle forze che aveano avanti all' urto.

Spiegazione. Supponghiamo, che il corpo A e il corpo B si muovono verso il punto C, il primo con 6 e il secondo con 4 gradi di forza; dico che dopo l'urto continueranno a muoversi insieme verso il punto C con 10 gradi di forzà.

Dimostrazione. Le forze cospiranti non si distruggone coll'urto; ma il corpo A e il corpo B si urtano con forze cospiranti; dunque le forze loro non si distrugagono coll'urto; dunque questi due corpi devono dopo l'urto muoversi insieme verso il punto C con dieci gra-

di di forza.

Da questa regola se ne traggono le conseguenze

feguenti .

1.º Se il corpo A diretto verso il punto C con dodici gradi di sorza, trova per via il corpo B in quiete, lo urterà, e que' due corpi dopo l'urto si moveranno insieme verso il punto C con dodici gradi di sorza.

Se alcun dimandi, quanti gradi di celerità il corpo urtante A comunichi al corpo urtato B? Si dee rispondere con tutti i Fisici che la comunicazione della celerità siegue sempre in ragione diretta delle masse; quindi se il corpo A ha 6 gradi di celerità, ne comunicherà 3 al corpo B, supposto che siano eguali di massicherà 3 al corpo B, supposto che siano eguali di massica i gliene avrebbe comunicato 4 se la massa del corpo B sosse si de prima di tutto ristettere qual sa la causa ssica di questo meccanismo; un corpo non si muove, se non quanto de la causa si supposto della del corpo quanto de la causa si si causa si supposto della causa si si causa si causa si supposto della causa si si causa si causa si si causa s

do riceve una celerità proporzionale alla sua massa, val dire una celerità capace di vincere la sua forza d' inergia togliendolo dalla quiete in cui si trova; dunque la comunicazione della celerità dee sempre farsi in

ragione diretta delle masse.

2.0 Se il corpo A la cui massa è i viene a colpire con 12 gradi di celerità il corpo B, ch'è in riposo, e la cui massa è 1000; il corpo A gli comunicherà quasi tutta la sua celerità, e sarà per conseguenza ridotto in quiete; il corpo B non sarà per questo mosso sensibilmente, perchè non avrà ricevuto una celerità molto considerabile, per fargli percorrere uno spazio sensibile.

3.0 Ogni corpo duro, gettate perpendicolarmente fopra un piano duro immobile, non dee muoversi dopo l'urto; perchè egli a comunicato tutta la sua celerità

a quel piano.

a. Un corpo duro gettato obbliquamente sopra un piano duro immobile, de muoversi dopo l'urto, confervando solamente il moto prizzontale che avea. Ne occorre maravigliarsene; questo corpo duro non percuote il piano, sul quale è gittato, che col suo moto perpendicolare; dunque non perde cell'urto che il suo moto perpendicolare, e per conseguenza conserva dopo l'urto tutto il moto orizzontale, ch'egli avea dianzi,

Quelli, a' quali questo Corollario paresse oscuro, debbono ristetere, che un corpo non può cader obblic quamente sopra un piano, senza essere nel tempo stesso animato da due moti, l'uno orizzontale, e l'altro perpendicolare, come lo abbiamo spiegato parlando del moto in linea diagonale.

Seconda Regola. Se due corpi movendosi in senso diversamente contrario vengono a urtarsi, andranno insieme dopo l'urto secondo la direzione del corpo più sorte soll'eccesso, ossa la disserenza delle sorze, che aveano

avanti l'arto.

Spirgazione. Supporto che il corpo A, e il corpo B fossero eguali di massa; supposto in oltre, che il corpo B si muova con 12 gradi di celerità, e il corpo B si muova verso un punzo direttamente opposto con soli B gradi di celerità, egli e evidente, che questi due corpi si urteranno; dico che dopo l'urto cammineranno insieme secondo la direzione del corpo A con 3 gradiciascuno di celerità.

291

Amostrazione. Il corpo A, e il corpo B devono coll' urto perdere ciascuno 8 gradi di celerità; dunque dopo l' urto devono restare con quattro soli gradi di celerità da dividersi tra ambidue. Io non veggo qual di queste due proposizioni si potesse rivocare in dubbio; non certamente la prima, poiche la sperienza c' insegna, che due sorze eguali si distruggono, quando sono direttamente opposte l' una all' altra; per la secont da, ella non suppone che la verità seguente, chi da, po ne prende 16 se ne resta con 4.

Non e necessario provare, che il corpe B siegue dopo l'urto la direzione del corpo A, poiche dal corpo

A riceve la sua celerità.

Ne fregue evidentemente da questa seconda regola, che due corpi duri, che si muovono in senso directamente contraddittorio con sorze eguali, non possono uttarsi senza restar immobili dopo l'urto.

NOTA.

Quelli, che sanno i primi elementi di Algebra, leggeranno con piacere le somule seguenti, esprimono esse le due regole di moto da noi stabilite per l'urto de' corpi duri non elastici. In queste sormule V, « esprimono le celerità; M, » le masse; E, e gli spazi; T, e i tempi; e d'ordinario la lettera majuscola dinota qualche cosa di più sorte della piccola lettera. Rammentisi dunque che la celerità è sempre eguale allo spazio percorso diviso per il tempo impiegato nel

percorrerlo, e che per conseguenza V = T, e "=

- Rammentisi ingerte, che questa stessa celerità è

eguale alla forza de corpi divisa per la massa. Infatti la forza di un corpo qualunque è sempre eguale al prodotto della sua massa per la velocità, val a dire a M.V., ovvero mu, ovvero Mu, ovvero mV; dun-

que $F \subseteq MV$; dunque $\frac{F}{M} \subseteq V$; dunque $V \subseteq \frac{MV}{M}$.

Ciò supposto, venghiamo alle formule, che abbiamo annunziate sul principio di questa nota.

4 1. Ne-

DUR 208 1.0 Negli urti cospiranti, la celerità comune del Tui-MV + mu

to depo l'urto è

 $\mathbf{M} + m$

Dimostrazione. La somma delle forze prima dell' uri to era MV + mu; sarà dunque dopo l'urto MV 1 m u; e siccome i due corpi continueranno dopo l' urto a muovetsi nella lot prima direzione con pari celerità sì l'uno che l'altro, e la celerità è sempre èguale alla forza divisa per la massa, la celerità comune di questo Tutto, che ha per forza MV + mu, e $MV + m\ddot{u}$

per massa M + m; sarà dunque dopo l'urto M + m

COROLLARIO. Se il corpo m fosse stato in riposo, prima che il corpo M lo investisse, la somma delle forze avanti l'urto sarebbe stata MV, perche M 🗷 o; sarebbe dunque stata anche dopo l'urto MV; e si avrebbe avuto per la celerità comune del Tutto

ΜV

dopo l'urto M + m

2. Negli urti opposti la celerità comune del Tutto $\mathbf{M} - m u$

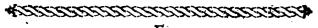
dopò l'urto è

M + m

Dimostrazione. Per l'urto non solamente il corpo m perde la sua celerità u, ma ne fa perdere inoltre al corpo M, tanto più, quanto è più considerabile il valore di u; dunque la forza, che resta al Tutto dopo l' urto è MV + mu; dunque la sua celerità comune

M V -- m u dev'essere dopo l'urto

 $\mathbf{M} + m$ DUTTILITA'. La duttilità è una qualità, che conviene singolarmente a' metalli. Vedetene la spiegazione nell'articolo, che comincia dalla parola Metallo.



E

CCENTRICO. Chiamansi eccentrici due Circoli, che non hanno un centro comune. ECLISSI DELLA LUNA. La Luna fi ecliffa, quan-

do per la sua immersione nell' ombra della Terra ella e privata del lume del Sole. Questi senomeni non ponno accadere, se non nel tempo del plenilunio , val dire quando comparisce sotto un segno direttamente opposto a quello del Sole; perchè solamente allora la Terra T trovasi tra il Sole S e la Luna 1, com' è facile da vedere dando un'occhiata alla Fig. 13. della Tav. 2. Ogni plenilunio ci darebbe una Eclissi, se questo Satellite della Terra avesse il suo moto periodico nell' Eclittica; ma non è così. L'orbita della Luna CDEF Fig. 14. Two. 1. forma coll' Eclittica ABCD un angolo, che arriva alle volte fino a 5 gradi e 17 minuti; quindi non si eclissa ella, se non quando trovasi in uno de' nodi, o vicino a uno de' nodi C e D, nel tempo stesso che il Sole comparisce nel nodo, o vicino al nodo opposto.

L'eclissi Lunari dividons in centrali e non centrali. Le prime non succedono se non quando il Sole, la Terra, e la Luna hanno il lor centro nella stessa linea retta; sono sempre totali, val dire il disco della Luna è sempre totalmente oscurato: non così è delle seconde, le quali son ora totali, ed ora parziali; e appunto per determinare esattamente la grandezza delle eclissi parziali gli Astronomi hanno diviso il diametro del globo lunare in 12 parti, o in 12 dita. La eclissi è di sei dita, quando la metà del disco lunare entra nell'ombra della Terra; e non è che di 3 dita, quando l'ombra della Terra non cade, che sul quarto del medesimo disco. Le questioni più interessanti, che si

possono sare su di questa materia, son queste.

Prima questione. Quali sono le più lunghe eclissi Lunari?

Sono le eclissi centrali della Luna apogea, perchè la

Luna apogea muovesi più lentamente della Luna operigea, o nella sua media distanza della Terra. Noi abbiam dato a suo luogo la spiegazione di queste parole

apogeo e perigeo. Le più lunge eclissi lunari non arriva-

no però mai a cinque ore.

Seconda questione. Perchè la Luna totalmente eclissata appar ella, ora rossiccia, or di color cenerino ec.?

Si renderà facilmente ragione di questo senomeno, se si ristetta che l'ombra della Terra dividesi in persetta e in impersetta; l'ombra persetta non si estende che sino a 48 mila leghe incirca; l'ombra impersetta, o la penombra si estende sino a trecenventicinque mila leghe di là salla Terra. Or l'immersione del disco lunare siegue non già nell'ombra persetta, ma nella penombra; questa penombra contiena di molti raggi del lume del Sole; la Luna; quantunque totalmente eclifata, dee dunque comparire ora rossiccia, ora di color cenerino ec.

Teras questione. Dal qual lato la Luna comincia la

immersione del suo disco?

Essendo già noto che la Luna muovesi periodicamente da Occidente in Oriente, si dee rispondere che il lembo Orientale di questo pianeta è quello, che deve entrar il prime nell'ombra della Terra. Quindi que' che osfervarono la samosa eclissi lunare, ch' ebbigo li 24 Gennajo dell'anno 1958, dovestero notare, che l'immersione cominciò dalla macchia Orientale, che chiamasi Grimaldi.

Quarta questione, La Luna eclissata può ella trovar-

fi nel tempo stelle col Sole sull' prizzonte?

La cosa è impossibile, poiche questi due astri sono allora separati l'uno dall'altro per é segni celesti; che però se talvolta par che succeda il contrario, si dee conchiudere, esser questa una illusione puramente Ottica, cagionata dalla ristazione della luca. Questa ristazione medesima è quella, che ci sa tutto giorno comparire il Sole sull' Orizzonto, quando non c'è ancora realmente. Per meglio comprendere la sodezza di questa risposta, veggasi l'articolo della ristazione della luca.

Quinta questione. Si può egli conoscer per mezzo di una sclissi lunare, quale di due Città prese ad arbitrio sullo stesse emissoro, sia più Qrientale dell' altra?

La cosa è sacilissima se l'eclissi cominciò alle 20 ore della sera v. g. per l'una, e alle 9 per l'altra, la prima di queste due Città sarà meno Orientale di un'ora della seconda. Con questo mezzo si è persezionata da un secolo a questa parte la Geografia, desorminando con molta esatezza la longitudine di moltissime Città. Noi chiuderemo questo articolo con due Problemi interessantissimi.

PROBLEMAL

r Trovar le lunazioni complete, che suronvi dagli 8. di Connajo 1701, suo ali 10. di Gennajo 1758.

Risoluzione. 1.0 Cercate quanti giorni sono scorsi dagli 8. di Gennajo 1701 sino alli 10 di Gennajo 1718 e troverete 20821. giorni. 2.0 Riducete questi giorni in ore, moltiplicandoli in 24, e averete 499704 ore. 3.4 Dividete quest' ultimo numero per le ore, che formano una Lunazione media, val dirè per 708 e il quoziente ch'è 705 v' indicherà le lunazioni che cercate.

PROBLEMA II.

Dar un metodo semplice e facile per trovar l'eclificadella Luna.

Rifolazione. Per rendermi più intelligibile, io applico questa dimanda generale al Plenilunio di Gennajo dell'anno 1758: Essendomi noto, che vi surono 705. Lunazioni compiute degli 8 di Gennajo 1701, sino al plenilunio di cui parliamo, io moltiplico 7361 per 705 v'aggiungo 37326 al prodotto 5189505.; divido per 43200 la somma 5226831; trascuro il quoziente 120, e veggo che mi resta dopo l'ultima mia operazione 42831; sottraggo questo numero dal divisore 42200; e secome il fesiduo non eccede 2800, io conchiudo, che deve esservi stata un'eclissi lunare alli 24 Gennajo dell'anno 1758. Quest'eclissi dovette anch'essere considerabilissima, poichè il residuo 369 è inseriore di molto al numero 2800.

Il metodo che noi diamo per la foluzione del Problema precedente, confiste dunque x.º in trovare le Lunazioni complete, che scorsero dagli 8 Gennajo 1701 smo al Plenilunio proposto, 2.º nel moltiplicare il numero di queste Lunazioni per 7361, 3.º in aggiungere 37326 al prodotto, 4.º in dividere la somma per 43200, 5.º in trascurare il quoziente, che risulta da questa divisione, ossia la differenza, tra il residuo e il divisore 43200 non eccedente 2800, e quanto più il residuo ossia la differenza sarà al di sotto del 2800, tanto più

confiderabile farà la eclissi.

Si troverà collo stesso nettodo, che dovette esservi eclissi lunare a' 24 Febbrajo dell'anno 1766. Infatti dalli 20. Gennajo 1758, sino alli 24 Febbrajo 1766 scorsero 2957 giorni, ossia 70968 ore, ovvero 100. Lunazioni complete, le quali aggiunte alle 705 Lunazioni, delle quali si è parlato nel primo Problema di questo articolo, vi danno 805 Lunazioni complete, scorte dagli 8 Gennajo 1701 sino alli 24 Febbrajo 1766. Moluplicate adesso 7361 per 805. Aggiungetevi 37326 al prodotto 5925605. Dividete per 43200. la somma 5962931.

9962931. Trascurate il quoziente 138, che dà questa dia visione; e siccome il residuo 1331 non eccede 2800. conchiudete, che deve esserci stata eclissi lunare a' 14. Febbrajo 1766; in satti su ella di 4 dita e 11 minuti nel-

la parte boreale della Luna.

Questo metodo maraviglioso è del Sig. de la Hire, ed è sondato sopra i seguenti principi. 1.º Io suppongo, che il Sole sia oggidì nel nodo ascendente, e la Luna nel discendente; quel primo astro nel periodo di una Lunazione si allontanerà dal suo nodo di 30. gradi, 40. minuti, 15. secondi. Questa quantità espressa in quarti di minuto sull'esempio del Sig. de la Hire val 7361. Ed ecco la ragione, per la quale vuol questo Astronomo, che si moltiplichi questo numero per quello delle Lunazioni complete, che scorsero dal Novilunio degli 8 di Gennajo 1701 sino al Plenilunio proposto; il prodotto dà necessariamente tutti i movimenti che sece il Sole in questo spazio di tempo per allontanarsi da un nodo, e avvicinarsi all'altro.

2.0 Il Sole, nel Plenilunio del mese di Gennajo 1701 era lontano dal suo nodo di 155 gradi, 31 minuto, 30 secondi, ossia di 37326 quarti di minuto. Il Sig. de la Hire ebbe dunque ragione di ordinare, che si aggiungesse 37326 al prodotto, di cui si è parlato num. 1.

3.º I due nodi dell' orbita Lunare sono tontani l'uno dall' altro di 180 gradi, ovver di 10800 minuti, ovver di 43200 quarti di minuto; dunque la distanza da un nodo all' altro è rappresentata dal numero 43200.

4.0 Per aver la distanza vera del Sole dal nodo, bifogna levar 43200 tante volte quante si può dalla somma di cui si è parlato num. 1. e 2. Ed ecco perchè il Sig. de la Hire divide questa somma per 43200, e tra-

scura il quoziente, che risulta dalla divisione.

5.0 Il residuo dopo l'ultima divisione dà la vera distanza del Sole dal suo nogo, che noi abbiam supposto sinora essere il nodo ascendente, val dire quello pel quale passa il Sole dalla parte Meridionale nella parte Settentrionale della ssera. Se questo residuo non eccedo il 2800, vi sarà eclissi, o almeno sarà possibile, perchè il Sole non sarà lontano dal suo nodo di 11 gradi, 40 minuti. Infatti 11 gradi, 40 minuti vagliono 700 minuti, ossia 2800 quarti di minuto.

6.º Può esservi eclisse, quantunque il residuo dopo F ultima divisione ecceda il 2800; ed è allora quando la disdisserenza tra questo residuo, e il divisore 4,2200 mon eccede 2800; e perchè? perchè allora il Sole è necessariamente iontano da uno de' nodi meno di 11 gradi, 40 minuti. Insatti non essendo lontano un nodo dall' altro, chi di 4,3200 quarti di minuto, e non potendo il Sole allontanarsi da un nodo senza accostarsi all'altro; se la disserenza tra il residuo dopo l'ultima divisione è il divisore non eccede 2800, vi sarà necessariamente uno de'nodi, dal quale il Sole non sarà lontano 11 gradi, e 40 minuti.

Ma, dirà forse alcuno, il Sole durante una Lunazione non percorre 30 gradi della Eclittica da Occidente in Oriente; perche dunque abbiam detto al num. 1; che se in oggi sosse il Sole nel suo nodo ascendente, se ne allontanerebbe nel periodo di una Lunazione 30

gradi, 40 minuti, 15 fecondi?

La risposta a questa obsezione si è, che i nodi dell' orbita Lunare sono mobili, val dire percorrono i 12 segni del Zodiaco nello spazio di 10 anni; sion da Occidente in Oriente, siccome il Sole, ma dà Oriente in Occidente; dunque in sine di una Lunazione il Sole dev'esser lontano dal nodo, ch'essi ha lasciato, di 30 gradi, 40 minuti, 15 secondi, perchè non solamente si allontana dal suo nodo, ma anche il suo nodo si allontana da, sui.

ECLISSI SOLARE. Sempre che la Luna / trovan in congiunzione tra il Sole S e la Terra T, Fig. 14. Tav. 2., noi dobbiamo avere una Echiffi solare, perchè allora la Luna spande la sua ombra sulla Terra, e c'impedisce di ricevere i raggi di luce, che il Sole ci trasmette. Le stesse ragioni che sanno esser rare le eclissi lunari, rendono ancor più rare quelle del Sole, perchè l'ombra della Terra stendendosi sino a 325 mila leghe, e quella della Luna non stendendosi, che sino a 135 mila leghe, è molto più sacile, che la Luna entri nell'ombra della Terra, di quello che la Terra nell'ombra della Luna.

Gli Astronomi dividono l'Eclissi Solari in quattro classi. La prima elasse contiene le Eclissi parziali; la seconda l'eclissi totali; la terza le eclissi centrali; e la quarta l'eclissi annulari. Una eclisse del Sole è parziale, quando la Luna non ci nasconde, che una parte del sno disco; ella è tanto più grande, quanto più considerabile è la parte nascona. Una eclissi del Sole è totale.

ECL 203 tale, quando tutto il suo disco si è nascosto dalla Luina; questo fenomeno è raro, io lo confesso, ma pur accade talvolta, fingolarmente quando la Luna perigea trovasi in congiunzione col Sole apogeo: la cosa non ci forprenda; le osservazioni meno equivoche c'insegiiano, che il diametro apparente della Luna perigea E sensibilmente maggiore del diametro del Sole apogeo. Una Eclissi del Sole è centrale, quando veggonsi nella stessa linea tetta il centro del Sole, il centro della Luna, e l'occhio dello spettatore. Finalmente l'ecliss del Sole è annulare, quando si offerva un annello di luce sparso d'intorno al globo lunare; l'eclissi centrali i che accadono quando il Sole è perigeo, e la Luna apogea, sempre sono annulari: perchè il diametro apparente della Luna apogea è più piccolo del diametro apparente del Sole perigeo. La offervazione più interesfante, che possa farii sull'eclissi del Sole si è, che cominciano sempre dal lembo suo Occidentale, e che agn mai sono totali per tutto l'emissero. La ragione del primo fenomeno è evidente ; il Sole e la Luna avendo un mote periodico de Occidente in Oriente. è impossibile che la Luna passi sotto il disco del Sole; senza cominciare dal nasconderci il suo lembo Occidentale. Il secondo senomeno non è punto più difficile da spiegarsi del primo, si sa che il volume della Terra è so volte più grande di quel della Lana; si deve dunque conchiudere, ch' e impossibile, che sacciase mai una immersione totale del globo terrestre nell'ombra Lunare; se una tal immersione e impossibile, noi dunque non possiamo aver mai un'eslissi del Sole totale e universale.

PROBLÉMA.

Assegnar un metodo breve e facile per crovar l'ecliffa del Sole.

Risoluzione. 1,0 Cereate le Lundzioni complete, che passarono dagli 8 di Gennajo dell'anno 1701 simo al novilunio proposio. 2,0 Moltiplicate il numero di queste Lanazioni per 7361. 3,0 Aggiungete al producto 23890. 4,0 Dividete la somma totale per 43200. 5,0 Trascurate il quezione, che vi darà questa operazione : 6,0 Esaminate se questo residuo dopo è ultima operazione della divisione, ovver la differenza tra questo residuo e il divisore 43200 essessoro 4050: e quanto più

il residuo e la disserenza saranno, al disotto di 4000;

tanto più considerabile sarà l'eclisse del Sole.

Applicate questo metodo alla samosa eclisse solare ch' ebbimo il primo di Aprile 1764: Moltiplicate danque 1.º 782 Lunazioni complete per 7381; 2.º Aggiune gereci al prodotto 5756302. 3. Dividete per 43200 la fomma 3790192. Trascurate il quoziente 134. Eseminate il refiduo 1392 e ficcome egli è inferiore a 4060 voi conchinderete; che vi sarà eclisse solare nel novilunio del primo di Aprile 1764: Infatti ci fu in Avignone d'intorno a dieci dita :

Questo metodo è fondato su gli stessi principi, come nell' articolo precedente. Si potrebbono far tuttavia le

due seguenti questioni :

Prima questione. Perchè aggiungesi solamente 33890 al prodotto, che dà la moltiplicazione delle lunazione

per, 7361?

Risoluzione: Nel Novilunio del mese di Gennajo 1701 il Sole eta lontano dal suo nodo 141 grado , 12 minuti, 30 secondi; ossa 33890 quarti di minuto; dunque quando a tratta dell'eclissi solare, bisogna aggiungere tolamente 33890 al prodotto, che dà la moltiplicazione del numero delle lunazioni per 7361.

Seconda questione. Che cosa rappresenta il manero

Risoluzione. Rappresenta 16 gradi, 55 minuti. Un' eclissi solare non è impossibile, se non quando il Sole e la Luna sono distanti dal nodo per più di 16 gradi; 35 minuti; dunque bisogna paragonare il residuo e il divisore non con 2800, come nella eclissi della Luna. ma con 4060.

Quindi ne siegue, che non vi sarebbe eclissi di Luna a quella distanza, dove siegue la eclissi del Sole Ne panto di questo mi maraviglio; il volume della Terra essendo so volte incirca più grande del volume della Luna, e più difficile a questa l'incontrar l'ombradella Terra, che a quella l'incontrat l'ombra della Lund:

NOTA.

Coi merodi del Sigi de la Hire, le fe, non fi può conofcere l'ora nella quale devono feguire l'eclissi. Ma questo diferto non è confiderabile; vi sono cem? altri Libri, dove si nota ogni anno il momento preciso de' Novilunj e de' Plenilunj.

ECLIT-

ECL

ECLITTICA. La linea che divide la larghezza del

Zodiaco in due parti eguali. Vedi Sfera.

ECO. Vi son degli Eco semplici, e degli Eco polifoni. Si troverà la spiegazione degli uni e degli altri nell'articolo del Suono riflello.

EFEMERIDI . Gli Astronomi chiamano efemeridi certe ravole che loro infegnano qual fia lo ltaro del cielo ogni giorno al mezzodì; val dire in qual punto del cielo fi trovino gli aftri ogni giorno al mezzodi.

ELASTICITA'. Chiamali corpo classico guello . al quale l'urto e la compressione sanno cambiar figura, e che dopo l'urto e la compressione ripiglia, o almen tende a ripigliare la figura dianzi perduta. Le molecule, onde fiffatti corpi iono composti, devon effere a un rempo stesso flessibili e dure; fenza questa flessibilità i corpi elastici non si comprimerebbono mai, e senza questa darezza non ripiglierebbero mai la lor prima figura. Ci vuol inoltre una certa proporzione ne' pori de' corpi elaftici, val dire bifogna, che non fiano no rroppo grandi ne troppo piccoli . Ma quelte non fon altro che condizioni; e noi cerchiamo la canta della elasticità. La troveremo probabilmente in una materia molto più sciolta dell' aria, che respiriamo, e di cui ne abbiam data la descrizione nell'articolo della Materia sottile Newtoniana . Ecco in qual maniera quella materia sia la causa dell' elaterio de' corpi .

Prendere un corpo elaftico, v. g. una lamina di acciajo; curvatela in forma d' arco; voi allargate i poti della sua superfizie convessa, e ristringere quelli della sua superfizie concava. La materia sottile Newtoniana, che fa tutti i fuoi sforzi per paffar pei pori riffretti , gli riapre , e appunto nel riaprirli restituice alla Jamina la sua prima figura. Si potrebbe anche dire, che quella materia sottile, scorrendo da un estremo all' al-

tro, rimette la lamina nel suo primiero slato. Alla causa Fisica della elasticità aggiungiamci le re-

gole del moto, che si offervano costantemente nell' urto de' corpi elastici. Sarà ben fatto, chi vuol comprenderle fenza stento, dar un'occhiata a quelle, che fi offervano nell'urto de' corpi duri, le quali fi troveranno all'articolo Durezza. Si debbono inoltre diffinguere accuratamente nell'urto de' corpi elastici due forta di moti ; l'uno, diretto, cel quale il corpo elastico perde la fua prima figura; e l'altro riflesso, col qua-

duta.

Prima Regola. Nell' urto de' corpi olastici, il moto

diretto si comunica, come se i corpi fossero duri.

Questa regola non ha bisogno di spiegazione. La causa dell'elaterio, qualunque ella siasi, non opera, se non quando il corpo ripiglia, o tende a ripigliare la sua prima figura. Quanti corpi privi affatto d'ogni elaterio son soggetti a perdere la lor figura, qualor soggiacciono alla menoma compressione? Dunque nell'urto de'corpi elassici il moto diretto ec.

Seconda Regola. Quando dopo l' urto, due corpi elaflici ripigliano la ler prima figura, il corpo impellente acquista altrettanta velocità per ritornar addietro, quanta ne avea perduta nell' urto, e il corpo urtaso acquista tanta velocità per andar avanti, quanta ne avea

dapprima acquistata nell' urto.

L' esperienza seguente metterà in chiaro e dimostrerà queste due regole. Supponghiamo la palla A e la palla B tutte e due elastiche, e di massa eguale; supponghiam inoltre, che la palla B sia in riposo; supponghiam finalmente, che la palla A diretta verso il punto C venga a colpirla con 6 gradi di celerità; vedrete la palla A ridotta in quiete, mentre la palla B si avanzerà verso il punto C con 6 gradi di celerità. Ne occorre maravigliarne; fe queste due palle fossero. dure, si sarebbero mosse dopo l'urto verso il punto C ciascuna con 3 gradi di velocità. Ma a cagione di sua elasticità, la palla A acquista 3 gradi di velocità per sornar addietro; deve dunque restar immobile perche, avea conservato 3 gradi di velocità per andar avanti. Parimenti la palla B, elastica al par della palla A, ripiglia dopo l'urto la sua prima figura, e ripigliandola acquista ancora 3 gradi di velocità per andar avanzi ; deve dunque avanzarsi con 6 gradi di velocità verso il punto C, e per conseguenza le due regole enunziate e stabilite dal Creatore sin dal principio del mondo, si osservano letteralmente nell' urto de' corpi elastici.

Questo è il luogo di proporre e di risolvere le questioni seguenti, le quali serviranno di dimonstrazione alla regola, che abbiamo spiegata. Perchè il corpo impellente acquista egli, ripigliando la sua sigura, tanta celerità rissessa, quanta ne avea perduto di diretta nell' urto; e perchè acquista egli questa celerità per ritor-

Tome I. V na

nar addietro? Per lo contrario, perche la celerità che acquista il corpo urtato ripigliando la sua figura, lo sa andar innanzi; e perche questa celerità ristessa è ella precisamente eguale alla celerità diretta, che gli avea gnadagnato coll'urto? Una sola risposta soddissa a tutte queste opinioni; ella è sondata su questo principio, la reazione è sempre eguale e contraria all'azione; il qual principio se mai ha suogo, massime nel caso presente.

Nell' urto de' corpi elastici, il corpo impellente comprime il corpo urtato, e questo a vicenda comprime quello; dunque distendendosi il corpo impellente deve continuar a sospigner avanti il corpo urtato, e questo dee spinger indietro il corpo impellente. Voi già vedete il perche il corpo impellente acquisti della celerità per tornar addietro, e il corpo urtato per andar iunanzi. Se il primo ne acquista tanta per resilire, quanta ne avez perduta nell'urto, quell'è perche il corpo urtato distendesi con tutta la celevità diretta; che gli era stata comunicata; e se il secondo acquistanta celerità viflessa, quanta ne avea acquistato di diretta, avvien perche il corpo impellente distendesi ; quanto s'era egli compresso, val dire sa tante più, o meno di sforzo per distendersi quanto più o meno s' era compresso. Ma nel comprimers, egli evea comunicato al corpo uttato un certo numero di gradi di celerità diretta; dunque nel distendersi deve comunicargliene un egual numero di celevità vifleffe ; dunque in generale qualor dopo l'urto due corpi elastici ripigliano la lor prima figuta, il corpo impellente acquista tanta celerità per ritornar addietro, quanta ne aves perduta nell'urto; e l' urtato acquista tanta celevità per andar avanti, quanta ne avea dianzi acquistată coll' urto.

La sperienza, che i giuocatori di palla san tutto giorno, quando hanno la destrezza per tirar in piazza, come dicesi, pare a prima vista contraddetta dalla sperienza seguente. Quando sul tappeto di un bigliardo una palla è spinta contro un'altra in quiete; quantunque sano tutte e due eguali ed elassiche, quella che urta, continua comunemente a muoversi; eppure sembra, ch'ella dovesse, secondo le nostre regole, restar senza moto dopo l'urto. Ma per poco che si voglia ristettere, si vedrà tosto, che questi due casi seno totalmente diversi l'uno dall'altro; nel primo,

A corpo impellente gittato in aria non ha che un moto semplice diretto; nel secondo da palla che urta, e totola sul tappeto, ha due moti l' uno in linea res-

ta, e l'altro di rotazione sopra il suo asse.

Corollario I. Disponete sei palle d'avorio per fettamente eguali, tra loro in guisa, ch' àbbiano i loro centri nella stessa linea retta; che la prima sia percossa da una palla che sia eguale, ed abbia 10 gradi di celerità, voi vedrete partir la festa con 10 gradi di celerità; e perchè? perchè non c'è in questa esperienza; che la festa palla, che sia corpo urtato, sutte l'altre diventano per la loro reazione corpi impellenti.

COROLLARIO II. Se il corpo elastico A e il corpo elastico B vengono a urtarsi per direzioni contrarie, e con forze equali, ritorneranno addietro ambidue colle stesse forze. Infatti se questi due corpi sossere duri, resterebbono immobili dopo l'urto; come s' è spiegato a suo luogo; ma questi due corpi sono amendue clastici, ed ambidue sono impellenti; dunque devono, rimettendosi nel loro stato primiero, ripigliare, per ritornar addietro, tanta forza, quanta ne avrebbonoperduta, se fossero stati perfettamente duri.

Corollario III. Se un corpo elaffico A cade perpendicolarmente sopra un piano immobile ed elastico B con 6 gradi di celerità; rifalirà par con sei gradi di celerità. Infatti se il corpo A e il piano B fossero stati duri, il corpo impellente A sarebbe restato immebile dopo l'urto, come lo abbiamo rimarcato nell' articolo della Durezza; mà questo corpo è elastico; dunque dee ripigliare per ritornar addietro tanta celerità, quanta ne avrebbe perduta, se fosse stato duro.

COROLLARIO IV. Se il corpo elastico p Fig. 15. Tav. t. cade sul piano immobile ed elastico A B per la linen obbliqua Gp, fara rifleteuto nel punto D, deserivendo la linea obbliqua pD, e per conseguenza risalirà verso il lato opposto; facendo un angolo di ristesfione D p B equale all'angolo d'incidenza C p A. Infatti, se il corpo p e il piano AB fossero stati duri, il corpo p percuotendo il piano nel punto p avrebbe perduto il suo moto perpendiculare rappresentate dalla linea Ep, e avrebbe conservato il suo moto orizzontale rappresentato dalla linea pB, come si è detto nell' articolo della Durezha: ma il corpo p è elastico, dunque deve, timettendofi nel primiero flato, ripigliare

il suo moto perpendicolare Ep: dunque nel punto pil corpo p ha due moti, l'uno perpendicolare Ep, l'altro orizzontale pB; dunque deve descrivere la diagonale pD, come s'è dimostrato pell'articolo del Mameni, che si osservano nell'urto de' corpi elastici; la spiegazione di quelli, che noi abbiam riferiti, costerà poca fatica a chi avrà compreso il senso delle nostre regole.

COROLLARIO V. Se il corpo elastico M di quattro libbre di massa, e di 6 gradi di celerità incorre nel corpo elastico m di due sole libbre, e inquiete, andranno ambidue dopo l'urto verso lo stesso luogo veg. verso Oriente con celerità ineguali; la celerità del corpo m sarà di 8, e quella del corpo M di 2 gradi.

Eccone la prova.

1.0 Se il corpo m fosse duro semplicemente, andrebbe dopo l'urto verso Oriente, con una celerità rap-

presentata per _____. Vedi l'articolo Durezza. Ma _____.

egli è elastico; dunque ripigliando la sua figura, acquista inoltre per andar verso Oriente, una celerità espres-

fa per MV; dunque il corpo elastico m dopo l'un-

to va verso Oriente con celerità $\frac{1}{M+m}$

2.0 M = 4, V = 6, m = 2 per iposofi; danque
2 M V = 48

M + m = 6

N + m = 6

m andrà verso l'Oriente con 8 gradi di celerità.

3.º Se il corpo M fosse semplicemente duro, andrebbe dopo l'urto come il corpo m colla celerità espressa

per MV 48 danque il corpo M ha per-

duto nell' urto due gradi di celerità; dunque ripigliando la sua figura deve acquistar due gradi di celerità per ritornare indietro; val dire per andar verso l' Occidente. Ma egli ha conservato 4 gradi di celerità per andar verso l' Oriente; dunque deve andar verso l' Oriente con 2 gradi di celerità.

Ca-

COROLLARIO VI. Se i corpi elassici A e B sono eguali di massa, se v. g. sono ciascuno di due libbre, e siano diretti ambidue verso l'Oriente, l'uno con 6, e l'
altro con 2 gradi di celerità; dopo l'utto continueranno ambidue andando innanzi colla medesima direzione; ma cambiando velocità. Chiamiamo M la nussa
del corpo A, V la sua celerità, M la massa del corpo
B, a la sua celerità.

1.º Se il corpo urtato B fosse semplicemente duro, andrebbe verso l'Oriente dopo l'urto della celerità es-MV 1. Mu

cemente turo, andrebbe dopo l'urto verso l'Oriente con 4 gradi di velocità; dunque il corpo B, come duto, ha guadagnato per l'urto 2 gradi di velocità: dunque il corpo B come elassico acquista, ripigliando la sua figura, 2 gradi di velocità per continuare il suo viaggio verso l'Oriente; dunque andrà verso l'Oriente con 5 gradi di velocità.

2.0 Se il corpo impellente A fosse semplicemente duto, andrebbe verso Oriente dopo l'urto con celerità

MV + Ma

2 M : dunque il corpo A ha perduto per

l'urto due gradi di celerità; dunque ripigliando la sua figura acquisterà due gradi di celerità per ritornar verso Occidente: Ma ne avea egli 4 per andar verso l'Oriente; dunque continuerà a camminar verso l'Oriente con 2 gradi di velocità; dunque questi due corpi

hanno cambiata velocità.

COROLLARIO VII. Se due corpi elastici eguali di mas-Ia, e ineguali di velocità, son diretti l'un contro l' altro, ritorneranno col cambio fatto delle celerità. Io chiamo questi due corpi A e B, le loro masse M, V la velocità del corpo A, quella del corpo B, s. Suppongo M = 2 libbre, V = 6 gradi; s = 2 gradi. Suppongo inoltre il corpo A diretto verso l'Oriente, e il corpo B verso l'Occidente.

1.0 Se il corpo impellente A fosse semplicemente du-10, trasperterebbe il corpo B con celerità rappresensenza; dunque il corpo impellente A, considerato come duro, ha perduto 4 gradi di celerità, e non ne ha confervate che 2 per andar verso Oriente; dunque questo cerpo ripigliando la sua prima figura, acquisterà 4 gradi di celerità per ritornar verso Occidente; dunque ritornerà insatti verso l'Occidente con a gradi di celerità.

2.0 Il corpo urtato B, considerato come semplicemente duro, perderebbe la direzione, ch' egli ha verso l'Occidente, e andsebbe verso Oriente colla celerità

MV - Mu ; dunque ripigliando la sua figura;

acquisterà di più g gradi di velocità per andar verso l' Oriente; dunque il corpo B, considerato solamente come corpo urtato, andrebbe verso l'Oriente con 4

gradi di velocità.

2.º Poiche trattasi qui di un urto opposto, il corpo B non è solamente corpo spinto, egli è ancora impellente; e come rale ripiglia per ritornar verso l'Oriente i due gradi di celerità, che le portavano verso l'Occidenta. Ma il corpo B come corpo spinto andava già verso Oriente con 4 gradi di celerità; dunque questo corpo considerato sotto tutti i suoi rapporti, voglio dire come corpo spinto, e come corpo impeliente, andrebbe verso l'Oriente con sei gradi di velecità.

4.0 Avanti l'urto, il corpo A andava verso l'Oriente con 6 gradi di valocità, e depo l'urto ritorna verso l'Occidente con due gradi selamente; così il corpo B, avanti l'urto andava verso l'Occidente con a gradi di velocità, e dopo l'urto ritorna verso l'Oriente con 6 gradi; dunque se due corpi elastici eguali di massa, e inegnati di velocità, sono diretti l'un contro l'altro, ritornaranno fatto il cambio delle velocità.

ELASTICO. Si dà quelto epiteto ad ogni como, a cui l'urto e la compressione fanne cambiar figura, e che dopa l'urto, e la compressione, ripiglia, o almer no tende a ripigliane la figura; ch'avea poc'anzi perduta. Cercate le cause di questo, essemble nell'articolo procedente.

ELATITE. Chiamali con questo nome li legno di abete pietrificato. Vedi Pietrificazione. Si dà ancor quello nome a una pietra ferruginola, che i Litografi

chiamano xanto,

ELEMENTI. La materia e la forma fon gli elementi, ovvero i principi de corpi, Per la materia fi dee intendere una sostanza naturalmente impenetrabile capace di divisione, di figura, di moto, di quiete, in una parola naturalmente estesa, val dire naturalmente lunga, larga, e prosonda. La configurazione, e la disposizione delle parti non pur sensibili, ma sopratutto delle parti insensibili son quelle, che determinano la materia a sormar piuttosto il tal corpo, che il tal altra, che però noi dobbiam risguardare questa configurazione, e questa disposizione come la forma, per la quale i corpi di spezie diversa son distinti tra loro.

ELETRICITA, Era riservato al secol nostro il produrre per mezzo della macchina elettrica i più sorprendenti senomini. Da cinquanta e più anni i più celebri Fisici si occuparono a rintracciarne le cagioni; altri timidi, e pusillamini han confessato, che non si poteva proferir miente su di una materia si oscura; altri arditi e prosontuosi hanno proposto de' sistemi per le forme, ed han voluto assoggettar tutti i Fisici alla loro maniera di pensare; alcuni finalmente più saggi, e più ritenuti non han dato le loro scoperte in questo genere, che come semplici conghietture. Noi seguirem l'esempio degli ultimi. Cominciamo dalla descrizione

della macchina elettrica.

La macchina elettrica dev'esser composta 1.º di un globo di verro, il cui diametro sia di un piede incirca, e la cui groffezza sia di una linea e mezzo alme. no, 2.º di un fulo e d'una ruota di tre in quattre piedi di diametro, il qual comunica col globo per mezzo di una corda, e che girando gl'imprime un moto di rotazione, q.o di un cuscinetto coperto di pelle, che frega il globo, quando è in moto; è anche megliofregarlo colla man nuda, purche sia ben asciutta, 4.º di una sbarra di ferro, o di un tubo di ferro bianco, appoggiantesi a de'nastri, e sospeso per mezzo di alcuni cordoni di fera; la sbarra di ferro, o il tubo di ferro bianco dee comunicare col globo di vetro per mez-20 di un pè di oricalco, o di una piccola frangia di metallo, la qual s'inoltri di un pollice, e che posse toccar impunemente sulla superfizie del vetro, 5.0 d' ma focaccia di refina, o di pesce ch' abbia 7 in 8 pollici

ELÉ

lici di densità, e sia larga quanto basta per appoggiate comodamente i piedi della persona, che dee montarvi sopra. Tal è la marchina, per mezzo della quale noi sacciam le sperienze più sorprendenti. Prima di preporle, ecco su quai principi sarauno sondate le nostre spiegazioni.

1.º Un corpo attualmente elettrico è un corpo ch' è ridotto in istato di attrarre e di tispingere de' corpi leggieri, come sono le paglie, le pinche, le foglie di metallo: le elettricità di un corpo manifestati inoltre per mezzo delle scintille di faoco, se ne traggono.

2.0 Quasi tutti i corpi possono diventar elettrici, o

per via di fregamento, o per comunicazione.

3.º Le materie vetrificate; e le materie refinose si eletrizzano facilissimamente, qualor si fregano, o colla mano nuda, e ben asciutta, o con un pezzo di drapppo:

4.0 I metalli e i corpi vivi diventano elettrici fadlissimamente, quando comunicano, v. g. per mezzo di una frangia di metallo, o di una catena di ferro coi corpi divenuti elettrici per via di fregamento.

5.• I corpi che diventano elettrici per via di fregamento, nol diventano quasi mai, o almen pochissimo per comunicazione; e i corpi, che diventano elettrici per comunicazione nol diventano mai per via di fregamento.

6.º Un corpo elettrizzato perde d'ordinario la sua

virtù pel contratto di quelli, che non lo sono.

7.0 Ogni corpo elettrizzato, o sia egli tale per via di fregamento, o di comunicazione, è intorniato da un fluido sottilissimo, il qual si estende più o meno lontano, secondoche su più o men forte la elettricità. Questo corpo serve di atmosfera al corpo attualmente elettrizzato.

8.º Il fluido, che serve di atmosfera ai corpi, che sono nello stato attuale di elettrizzazione, non è l'aria gressa, che noi respiriamo, poichè i corpi si elettrizzano benissimo nel recipiente della macchina preumatica, dopo estrattane l'aria.

9.º L'atmosfera de corpi attualmente elettrizzati à formata dalle particelle, ch'escano di continuo dal loro seno, e che vanno più o meno lontane secondoche

più o meno forte è la elettricità.

10.º Il fluido sottile, il quale compone l'atmosfera de'corpi elettrizzati, s'insimua senza stento nell'insi-

313

trio de corpi più duri ; dicesi eziandio ; che questa marteria attraversi più facilmente i metalli , dell' aria ; nel the assomigliasi ella alla luce, che penetra più facilmente il vetto, dell'aria.

rr. Il fluido sottile, il qual compone l'atmosfera de' corpi elettrizzati, e che noi possiam chiamare materia elettriza, trovasi più o meno abbondante in tutti i corpi si può anche conghietturare, che questa materia sia sparsa dappertutto, nè abbia bisogno, che di un tal grado di moto per farsi sensibile.

12.0 La materia elettrica è una materia ignea, ella è un vero fuoco, il quale per agir con più forza, si unisce a certe parti eterogenee, ch'egli trova o ne' corpi che si elettrizzano, o nell'atmosfera di essi corpi.

13.0 Un corpo, coll'esser elettrizzato, non perde la sua elettricità. Elettrizzate, v. g. un globo di vetro per 2 o 3 ore di seguito, non per questo comparirà inen elettrico. Tali sono le nozioni, che debbonsi aver presenti, qualunque partito prender si voglia in materia di elettricità.

Conghietture intorno alle cause fisiche de' Fenomeni Elettrici.

L'iporefi che ho formata per ispiegare con qualche probabilità i fenomeni elettrici è sondata sopra una Legge d'Idrostatica confessata da tutto il Mondo, e sopra una esperienza, che riuscì in ogni tempo, a ogni sorta di persone, e colla macchina più mediocre. La Legge d'Idrostatica è questa.

I fluidi simili non possono toccarsi, senza mescolarsi insieme, e mettersi in equilibrio l'uno coll'altro. In vittù di questa Legge avvien, che l'aria esterna è costretta a entrare per le sessiure della porta e delle sinestre in ogni camera, dove l'aria è raresatta dal suoco che

vi fi accende.

La sperienza, su cui è sondata la mia ipotesi, è la seguente. Prendete due socaccie di resina; e mettotevi due uomini, l'uno de' quali comunichi col tubo di serro bianco al solito, e l'altro sia inteso a consricare il globo di vetro. Fate cenno ad ambidue, che accostino nel tempo stesso il dito loro al tubo di serro bianco; il primo non trarrà punto scintille, e il secondo ne trarrà di vivissime. Avvicinatevi ad essi; troverete elettrizzato non pur quella, che comunica col tubo per la cate-

1. Si può risguardare la materia, ch' esce dal globo al vetro, come divisa in due correnti, l'una delle quali trapassa il tubo di serro bianco, e l'altra si spande per l'aria; poiche il tubo sospeso a fili di seta, e il fregatore isolato sulla socaccia, sono elettrizzati nel tem-

po stelle,

2.0 La prima corrente rende il tubo di ferro bianco perfettamente elettrice, poichè se ne traggono delle saville vivissime. La seconda mette in moto la materia elettrica sparsa per l'aria, e rende semi-elettrizzato tutto ciò, che sta intorno alla macchina, purchè sia elettrizzabile per comunicazione. Questa conghiettura è sondata sulla debolezza delle saville, che traggensi dal fregatore, quand'è collocato sopra una socaccia di resina.

go Tatti i corpi elettrizzati dalla prima corrente, fono intorniati d'un'atmosfera densissima cavendogli essa elettrizzati gagliardamente. Per lo contrario tutti quelli, che non furono elettrizzati, che dalla seconda corrente, sono intorniati d'un'atmossera rarissima. es-

fendo elettrizzati debolisimamente.

4.º Quando un corpo semi-elestrico s'accosta a un core po persestamente elestrico, allora l'atmosfera di questo, per la legge dell'equilibrio tra due liquidi amogenei, portasi verso l'atmosfera di quello, all'incirca siccome l'aria esterna si porta verso l'aria contenuta in una camera nella quale siasi acceso il suoco. Queste due atmosfere composte di particelle insiammabili, si mescolano, si artano, e in tal maniera s'insiammano.

5.º La mescolanza, e la infiammazione da noi accennate, sono la vera cagione del piccol ramore, ond'è accompagnata la favilla, perchè l'aria essente tra l' atmosfera donsa, e l'atmosfera tara, è scacciata dal mescolamento, e dilatata dalla infiammazione.

6.0 Le

313. 6:0 Le due correnti che sono il fondamento di questa ipotesi possono risguardarsi come una Eletericità affluense. La materia, che queste due correnti determinano a portarsi nel globo, e le due correnti medesime, riflesse o in tutto, o in parte verso lo stesso globo dagli strati dell'aria circondante, sono una vera Elemeicità effluente. Distinguo iu adunque, a esempio del celebre Sig. Abate Nolles, ma in un senso diverso d'assai, la materia elettrica in effluente, ed affluente. La prima esce dal globo di vetro, e rende certi corpi perfettamente, e corti altri imperfettamente elettrici. Il fregamento e il moto di rotazione sono le capse fisiche dell' effluenza, che si fa dal seno stesso del globo. Queste cause sono più che sufficienti per operare una simile emissione, giacche il moto eziandio più semplice fa uscir dal sen de' corpi odoriferi quantità di particelle odorose. Per ciò che risguarda la materia effluente, lo ammetto non pur la materia elettrica, che si porta dall'aria nel vetro, ma inoltre la stessa materia affluente, che gli strati dell' aria circostante riflettone soventemente verso il globo; e sorse quest'è la cagione, per la quale la elettricità è più forte nel verno, quando l'aria è densissima, che nella state, quando l'aria è tarissima. La legge dell'equilibrio tra due liquidi omogenei, uno de' quali fa delle perdite considerabilissime, e l'altro le ripara; il pieno quasi perfetto d'intorno alla macchina; la resistenza dell'aria, il moto comunicato al fuoco elettrico, il qual risiede nell' atmosfera terrestre. son dunque le cause sische del affluenza; or di una nuova, or della stessa materia verso il seno del giobo di vetro.

7. Avvi sovente un urto violentissimo tra la materia effluente, e la materia affluente; poiche quella esce dal globo nel tempo stesso, che questa vi si porta - Tel è la ipotesi, che noi abbiamo immaginato. Veggiamo se le spiegazioni, che ci somministra de' fenomeni elettrici, fiano ammissibili.

Prima esperienza. Elettrizzate un corpo, o per via di fregamento, o per comunicazione, e presentategli qualche corpo leggero, v. g. delle paglie, o delle foglie di metallo; voi vedrete questi cerpi leggeri or attratti ed ora risospinti dal corpo elettrizzato.

Spiegazione. La materia affluente deve necessariamente sospingere i corpi leggieri verso il corpo elettrizzato;

216 e questo è quel che chiamasi attrazione, la materia ef-Auente trasporta seco i corpi leggieri, e gli obbliga à suggire dal corpo elettrizzato; e questo è quel che chia-

masi repulfione .

Seconda esperienza. Fate montat alcuno sopra una focaccia di materia refinosa, e fategli tener in mano una catena, la qual comunichi col tubo della macchina elettrica; quest' uomo si elettrizzerà per comunicazione, e voi trarrete dal suo corpo faville colla stessa facilità come dal tubo della macchina elettrica.

Spiegazione. Quando si fa girar il globo della macchina elettrica, n'esce una materia ignea, la qual pet mezzo del tubo di ferro bianco e della catena, che vi à attaccata, mette in moto quella ch' è contenuta nel sorpo della persona, che sta sulla socaccia di resina, e

l'obbliga a portarfi dal di dentro al di fuori.

Le scientille, che traggonsi dal suo corpo hanno per causa la mescolanza, di cui abbiam parlato al n. 4.

Un nom che tenesse in mano la stessa catena, e che fosse collocato immediatamente sul pavimento di una camera, non si elettrizzerebbe; perchè? perchè l' uomo e il pavimento essendo elettrizzabili per comunicazione, la materia ignea, ch' esce del globo di vetro, non agirebbe solamente sull'-uomo, come nella esperienza precedente, ma eziandio sopra ogni corpo col quale quest' uomo comunica; qual maraviglia dunque, che non sortisca ella quasi nessun effetto?

Quindi ne siegue, che non si elettrizzerà mai un corpo elettrizzabile per comunicazione, collocandolo so: pra un altro corpo elettrizzabile per comunicazione. Per venirne a capo bisogna isolarlo, val dire, bisogna collocarlo sopra un corpo elettrizzabile per via di fregamento, come sono i crini, la seta, la resina, le ma-

terie vetrificate ec.

Ne siegue inoltre, che i' uomo, che si sece montare fulla focaccia di refina, fecondo il folito, non trarrà nemmen egli delle faville dal tubo di ferro bianco, col quale egli comunica per mezzo di una catena di fetro, perche l'atmosfera elettrica, che lo circonda, è tanto denia, quanto quella del tubo.

Terza esperienza. Collocate sulla socaccia di resina quello, che frega il globo, e accostate il vostro dite al suo corpo, voi ne traete delle scintille sensibilissime, ma però molto men forti di quelle, che son tratté de quello, che monta sulla focaccia secondo il solit.

Spiegazione. Quel che abbiamo'conghietturato al num. 1 , è attualmente dimostrato dalla sperienza surriferita. La materia elettrica, ch' esce dal globo di vetro, e che non si potrà nel tubo di ferro bianco, passa a elettrizzar quello, che frega il globo. Le scientille, che traggonsi dal suo corpo sono però assai deboli, perchè quest' uomo non è elettrizzato che per metà.

Quarta esperienza. Fate giuocar la macchina elettrica, e in un tempo umido, e in un tempo secco, l' elettricità sarà molto più forte in un tempo secco, che

in un tampo umido.

Spiegazione. In un tempo umido, e piovoso l'aria E pregna di esalazioni attissime a ritardar il moto della materia elettrica, lo stesso è in un tempo caldo. Ma in un tempo secco l'atmosfera non contiene molte di siffatte esalazioni; la elettricità deve dunque riuscir molto più in un tempo secco, che in un tempo piovolo; dee più riuscir nell'inverno, che nella state. Rileggete il num. 6.

Un Fisico non ha difficoltà a render ragione di un simile effetto. Avvezzo a spiegare, perche il suoco agisca sopra il legno con più forza l'inverno, di quello che l'estate, comprende subito perchè il fuoco elettrico produca maggiori effetti l'invetno, che non la state. Tutto questo ci prova, che l'elaterio dell'aria ha molta parte, ne' fenoment elettrici. A tutti è noto, che l'aria nell'inverno è molto più densa, e più ela-

stica, che nella state.

Ma quì v'è costume di far una obbiezione, che a prima vista sembra speziosa. Se l'umidità, v'è chi oppone, ritarda gli effetti della macchina elettrica, perchè poi la elettricità si comunica all'acqua con tanta facilità? La elettricità si comunica facilmente all' acqua; concedo; ma perchè? perchè trova in questo elemento de' pori disposti a ricevere la materia elettrica. Vi è gran differenza tra l'acqua, e le esalazioni, che ritardano gli effetti della elettricità. Queste esalazioni non sono particelle acquose, sono per la maggior parte particelle crasse, attissime a diminuir il moto del suoco elettrico .

Quinta esperienza. Prendete una corda bagnata; lunga a piacere; attaccatela al tubo della macchina elettrica da un capo, e collecate sulla socaccia di resina un nomo, che tenga l'altro capo della corda; se la corda è isolata, val dire, se è sostenura di spazio in ispazio per mezzo di alcune setuccie o cordoni di seta, l'uomo collocato sopra la socaccia di resina si elettrizzerà, per quanto sia egli lontano dalla macchina elettrica, e per quanti giri saccia la corda.

Spiegazione. Io mi rappresento la materia elettrica come residente in tutti i corpi, e come composta di raggi, le cui parti sono contigue. E' impossibile di far girare il globo della macchina elettrica, senza che uno degli estremi di questi raggi sia agitato; ed è impossibile, che uno degli estremi di questi raggi sia agitato, fenza, che l'altro lo sia quasi nel medefimo ittante . Lo stesso è, presso a poco, de' raggi della materia elettrica, come di 500 palle contigue, e schierate in fila; colpite la prima palla, che da voi si è collocata sul principio della linea, vedrete partir quali nel medelimo istante quella, ch'è collocata sulla altro estremo: Se questo succede de' corpi tanto massicci, come le palle, come non avverrà lo stesso di particelle settili e mobilissime, quanto son quelle, delle quali è composto il fuoco elettrico? Una corda bagnata riesce molto meglio d' una corda asciutta; perchè ? perchè la materia elettrica dileguasi più difficilmente passando per quella, che non per questa.

Sesta esperienza. Accostate davvícino la punta del dito, ovver un pezzo di metallo ad un corpo qualunque gagliardamente elettrizzato; voi scorgerete una; o più scintille brillantissime, che ssavilleranno con dello strepiro; e se sossero due corpi animati, che si applicassero a questa prova, l'esserto, di cui ragione; sarà accompagnato da una puntura, che si farà sentire da una

parte e dall' altra.

Spiegazione. Ogni corpe elettrizzato contiene e destro e fueri delle particole di un firoco misso di molte parti eterogenee, infiammabili; basta agitarle ogni poco, perchè s' infiammino. Quando io acceste la punta di un dito, o un pezzo di metallo ad un corpo gagliardamente elettrizzato, la mescolanza, che si sa delle varie atmosfere/elettriche, delle quali abbiamo parlato al num. 4, imprime a queste particelle quel grado di moto e di agitazione necessaria por cagionare l' infiammazione; devo dunque nel caso nosso scorgere una o più

31¢ à più faville vivissime scinsillar con qualche rumore 4 Due corpi animati, che si applicassero a questa pruova a devono poi fentir una puntura fortiffima ; e perche ? perchè non vi è cosa, che adoperi tanto sui corni, quanto il fuoco infiammato.

. Settima esperienza. Tracte una o due scientille da un corpo elettrizzato; cessera subito la sua elettricità

o almeno si diminuirà sensibilissimamente.

Spiegazione. Siami permesso di arrischiar qui una conghierrura : lo paragonerei volentieri un corpo nello stato attuale di elettrizzazione a un fucile da vento; i primi colpi, che tiranti, fono terribili, gli ultimi nel sono nemmeno per la metà. Parimenti le prime scientille; che voi tirerete da un corpo elettrizzato; saranno fortissime, e brillantissime; ma l'ultime perderanne preste sutta la loro forza, e il loro splendore.

Ottava sperienza. Collecate una persona sopra la socaccia di resina, elettrizzatela per mezzo del globo di vetro; e presentategli in un cucchiajo di metallo dello spirito di vino, e un liquor insiammabile, un pò riicaldato, la persona accendera il liquore colla punta

del dito.

Spiegazione. La materia elettrica è un vero finoco; a tutti è noto, che il fuoco, qualer abbia un certo grado di moto, e sia unito a un corpo infiammabile, lo penetra, e dissipa in fiamme le sue parti, ovver in fumo. Non è dunque serprendente, che uscendo dal dito in un nome elettrizzate delle particole di fuoco e queste particole unendos a un corpe tanto inflammabile, quanto lo è lo spirito di vino, non è dice sorprendente, che questo liquore sia acceso.

Il Sig. Nollet porta opinione, che se la elettrizzazione fosse fortissima, il grado di calore preparatorio non sarebbe di assoluta necessità per l'esito della espe-

rienza di cui parliamo.

Il Sig. Nollet sa incltre su di questa esperienza una offervazione avvedutissima. Il dito, dir egli, che si presenta al liquose, non dee soccarlo, ma solamente accostarvist a una piocela distanza. Che se vi su egli immerso, bisogna ascingario, oppura presentirne un altro; imperciecche senza quell'avvertenza figorie tischio di non avere scintilla, e di mancare della espefienza. L'offacol nasce da questo, che un corpo haanato di spirice di vine, è un cotpo inderne d' una magro E. I. E. seria fulfurea, attraverso la quale la materia elettrica dura fatica a farsi strada per uscire. Forse mi si dirà, siegne il Sig. Noller, che questa materia passa pur artraverso dello spirito di vino, ch'è nel cucchiajo; ma io rispondo a questo, che quello spirito di vino è caldo, laddove quello ch'è intorno al dito non lo è più, na momento dopo la immersione.

Nons esperienza. Un uom elettrizzato passi lievemente colla mano sopra una persona non elettrica vessita di qualche drappo d'oro o di argento; la farà scintillare per ogni parte; nè solamente lei, ma tutti quelli che sossero vestiti di simili drappi, e la toccassero; e queste scientille si faranzo sentire alle persone, sopra le quali compariranno, con delle punsure, che a sten-

to si soffrirebbono lungamente.

Spiegazione. Io mi rappresento i drappi d'oro e de argento como pieni e penetrati di materia elettrica in quiete. Mi rappresento un uomo elettrizzato; come pieno e penetrato di materia elettrica in moto. Quando quest uomo passa bei bello colla mano sopra di una persona non elettrica vestita di qualche drappo d'oro, o d'argento, n'esce una materia, che mette in moto e in fuoco quella ch' era rinchiusa nel drappo d'oro o d'argento; debbonsi dunque veder uscire delle scientille non solamente dalla persona, che l'uomo elettrizzato tocca, ma da tutte quelle eziandio, che son vestite di simili stoffe, e che hanno comunicazione con quelle. Si sa, che la elettricità si comunica quasi in un istante per una corda bagnata di 1200 piedi; con più forte ragione dev' ella comunicatif ad alquante persone, che si toccano, e son vestire di simili drappi.

Il pugnimento, che sensona le persone sulle quali si sa la esperienza, dev'esser dolorosissimo ; si sa che non v'è cosa più sottile, più penetranta, e più viva

del fuoco elettrico.

Per ispiegar la esperienza proposta, sarei quasi stato tentato di risguardar la materia elettrica rinchiusa nel drappo d'oro, o d'argento, come un'infinità di granelli di polvere disposti l'uno dopo l'altro, al primo de'quali è dato suoco dai raggi di materia, ch'escono dall'uomo elettrizzato, il quale voi vedete passar colla mano bel bello sa d'una persona non elettrica vestita di qualche drappo d'oro o d'argento.

Decima esperienza, Tenete in una mano un vaso di

ELE 32

vetro o di porcellana, pieno in parte d'acqua, nel quadle fia immersa la estremità di un fil di metallo elettrizizato, e avvicinate l'altra mano a quel filo per trarne una scintilla, voi sentirete una commozione violenta in ambe le braccia, nel petto, nelle viscere, e

in tutto il corpo.

Spiegazione. Elettrizzando il fil di metallo, io l'ho. caricato di materia ignea, presso a poco, come si carica di polvere una pistola, che vuolsi sbarrare. Accostando il dito al fil di metallo elettrizzato, ho appiccato il fuoco a quella materia ignea, ed ho scaricato a poco a poco il mio filo poco appresso come si sca rica la pistola, dando suoco alla polvere contenuta nel focone della pistola. Una corrente di materia ignea esce allora con impeto dalla estremità superiore del filo, ed entra nel mio corpo colla mano, che ha fratto la scintilla; una seconda corrente di materia ignea esce con quasi altrettanta forza dalla estremità inferiore dello stesso filo, attraversa il vetro, ed entra nel mio corpo per la mano che tiene la bottiglia. Queste due correnti s'urtano violentemente, e quest'urto mi cagiona quella terribile commozione, ch'io fento in tutto il mio corpo.

Si dimanda il perchè, quando io traggo una scintilla dal tubo di lata della macchina elettrica, io non ricavo, che una commozione leggerissima? Rispondo, che la materia elettrica non è tanto compressa nel tubo di latta, quanto lo è nel fil di metallo della sperienza precedente, e non entra nel mio corpo, che

una corrente di materia ignea.

La commozione sarebbe stata infinitamente più violenta, se la bottiglia avesse contenuto la stessa quantità d'acqua bollente; prova evidentissima dell'analogia,
che passa tra la materia ignea, e la materia elettrica.
Io non consiglierei più nissuno a tentare una somigliante esperienza. Il Sig. Jallabert, per evitare a un paralitico chiamato Nogues il contatto di un vaso freddo, nella sperienza della commozione, gliela sece provare coll'acqua bollente. Comparvero da sè de'lampi
di lume vivissimo, prima che Nogues accostasse la mano al vaso: diventarono ancor più vivi e più numerosi, quando vi applicò la mano, e nel momento che
trasse la scintilla, il suoco, ond'era pieno il vaso,
parve d'improvviso di una vivaci inesplicabile. La
Tomo s.

fcosta su prodigiosa; e nello stesso istante un pezzo ofbiculare di due linee e mezzo di diametro su lanciato contro il muro, ch'era distante 5 piedi. Il pezzo ne su portato via senza sendituta del vaso. Nogues sin allora sollecito di osserissi alla commozione, spaventato e tremante si gittò sopra una sede. Assicuttò, che un colpo violento l'avea percosso in diverse parti del corpo, e che restavagli un vivo dolore nelle braccia e nelle reni. Io lo esortai, dice il Sig. Jallabert, di andar a mettersi a letto. La vivacità sorprendente di un succo, che non si può ineglio paragonate, che a quelle del sulaine; il senomeno inaudito di un vaso sora-

to dall'azione dell'elettricità; la commozione terribile, che avea rifentito la perfona che traffe la fcintilla, tutto questo avea impresso negli spettatori un terrore, che non ci permette, ne adessi, ne a me stesso,

di esporre alcuno ad una seconda pruova.

Si può fare questa pruova con minor rischio, ma d'una maniera quasi del pari esticace. Prendere un quadrello di verto bianco di 18 possici di lunghezza, e dodici di larghezza. Incolate sotto e sopra di questo verto due plache di metallo di quindici possici di lunghezza, e so di larghezza, Ponete questo quadrello così coperto sopra un corpo elettrizzabile per comunicazione, e collocate il tutto sotto il tubo della macchina elettrica. Fate comunicare per una piccola catena la parte superiore del quadrello col tubo, e mettete una seconda catena sotto il quadrello. Se alcano tiene con una mano questa seconda catena, e trae coll'altra una favilla di succo dalla soglia di metallo, sentirà una commozione presso apoco simil a quella di Nogues. Questa è la sperienza del quadro magico.

Se sopra il quadrello di vetto pongasi un nocello spennacchiato la testa, e la mano, che tiene la catena inferiore, tragga una favilla dalla testa dell'animale; il solo uccello proverà la commozione, e morrà sul fatto.

Se invece di un uccello si porrà fulla foglia di metallo un cartone, e la stessa mano, che tiene la catena inferiore, proccuri di trarne una scintilla; questa le ferirà, eccitando una fiamma simile all'incirca a quella di una grossa candela, ed un rumore sì sorte, come quello di un piccol cannone.

Undecima ofperionza. Servitevi per la esperienza precedente di un vaso, che non sia ne di verro, ne di ĖLĖ

porcellana; v. g. di un vaso di metallo; il sil di ferro non se elettrizzerà più di quello, che se ne aveste tenuto il capo in mano; quindi non sentirete nessuna commozione, quando tirerete la scintilla, o al più debolissima,

Spiegazione. La decima esperienza notissima sotto il nome di esperienza di Leyda, perchè è stata trovata dalli Signori Muschembroek e Atlemano di Leyda, questa esperienza, dico, non riusci, se non perchè la materia elettrica; che si è comunicara al sil di serro, e all'acqua contenuta nel vaso, non si dissipa attraverso i pori del vaso, ovver non si va a perdere ne' madesimi pori. Bisogna dunque servirsi di un vaso o di vetro; o di porcellana, perchè questi due corpi Mendo elettrizzabili per via di fregamento, lo son pochissimo per comunicazione. I vasi di metallo per lo contrario esfendo elettrizzabilissimi per comunicazione, riceverebbero, e lascierebbero passare una gran parte della elettricità comunicata al sil di serro, e all'acqua; il sil di ferro non sarebbe dunque più carico di materia elettria

Duodecima esperienza. Formate una catena di 50 la 60 persone, che si tengano tutte per mano, che il primo dalla banda tenga il vaso della esperienza di Leya da sotto il sil di merallo, e l'ultimo tragga la scintilla dal sil di serro; tutti quelli, che avran parte in questa esperienza, risentiran nel tempo stesso la com-

ea, e per conseguenza non dovrei risentir commozione.

mozione.

Spiegazione. E' facile render ragione di questo fenomeno, quando si concepisce la materia elettrica, come
residente in tutti i corpi, e come composta di raggi,
le cui parti sono contigue; bisogna dunque spiegare
questa duodecima esperienza, poco appresso come abbiam spiegata la quinta. Infatti non è punto più sorprendente, che la elettricità si comunichi; non dico
solamente a 50, ma a 1000 persone, le quali si tenessero per mano, di quel che lo sia che si comunichi ad
una corda di 1200 piedi. Il Signor Nollet ci assicura,
che la esperienza, di cui parliamo, gli riusci persettamente con 200 persone, che sormavano due fili, ognuna delle quali avea più di 150 passi di lunghezza.

Io men d'ogni altro posso rivocar in dubbio la verità del fatto riserito dal Sig. Weller. Nel mese di Orsobre del 1757 mi son trovato a Gajans, Villaggio della Linguadocca nella Diocefi di Usez. Il Signor del luogo, ch' ebbe fin da' suoi più teneri anni un genio sommo per le scienze, e singolarmente per la nuova Fisica, avea costrutto egli stesso una eccellente macchina elettrica. Raund una Domenica tutto il Villaggio. Piantò sul terrazzo del Castello la bottiglia della esperienza di Leyda, mettendola sopra un piatto d'argento, e sacendolo comunicare per una cerda bagnata colla macchina elettrica. Tutti i Paesani sormatono una catena di prodigiosa lunghezza. Il primo della banda teneva la mano stesa sul piatro d'argento, e subitoche l'ultimo traeva la scintilla dal sil di serro, udivasi un grido, che ci provava quanto violenta sosse la commozione, che avevano risentito coloro che formavano la catena.

Tredicessima esperienza. Lasciate pender dal tubo della macchina elettrica due tratti di filo di 12 in 15 pollici di lunghezza; staranno distanti l'uno dall' altro, e formeranno un angolo tanto maggiore quanto sarà

più forte la elettricità.

Spiegazione. Finattantochè il tubo di latta è elettrizzato, elce da ognun di que' fili una materia effluente, che gli tiene distanti l'uno dall'altro; quindi veggonsi ricader l'un verso l'altro, quando il tubo cessa di esfer elettrico. Questi due fili potrebbonsi chiamare un vero Elettromerro.

Quattordicesima esperienza. Elettrizzate un suido contenuto in un vaso, v. g. elettrizate dell'acqua, o del vino contenuto in una bottiglia, e servitevi per votarla di un sisone, il cui ramo più lungo sia terminato da un tubo capillare; l'acqua e il vino elettrizzati scorreranno con più celerità dell'acqua e del vino non elettrizzati.

Spiagazione. Il fuoco elementare, che noi non diflinguiammo dalla materia elettrica, è la causa fisica della elettricità de'corpi, come lo proveremmo a suo luogo. L'acqua e il vino elettrizzati sono dunque più fluidi dell'acqua e del vino non elettrizzati; l'acqua e il vino elettrizzati devono dunque scorrere con più celerità dell'acqua e del vino non elettrizzati.

Quindicesima esperienza. Prendete diverse cipolle di gionchilla, di giacinto, di narciso, poste secondo il solito caraffe piene di acqua. Scegliere per questa esperienza delle cipolle la maggior parte ch'abbian gittate

del-

welle radici, e alcune ch'abbiano i bottoni del fiore molto bene avanzati. Misurate la lunghezza delle radici, del gambo, delle soglie di esse cipolle. Metteteme alcune di queste carasse sopra delle socaccie di resina elettrizzatele mediante certi fili di sil di serro, i quali partendo dal tubo di latta della macchina, vadano ad immergersi nell'acqua delle carasse. La disserna a quello d'altre cipolle elettrizzate, paragonata a quello d'altre cipolle non elettrizzate della stessa se egualmente avanzate, e coltivate also stesso modo, toltane la elettrizzazione, sarà sensibilissima. Le cipolle elettrizzate cresceranno più in soglie e in gambo, le soglie si essenderanno vieppiù, ed i siori apriransi più presso.

Spiegazione. La materia elettrica, atta ad accelerare il corso de' siquidi, accresce il moto de' sughi nutritias che le piante racchiudono; contribuisce per conseguenza a sospignere, e a introdurre nelle lor parti estreme il succo necessario per isvilluparle, distenderle, accrescerle; dunque la elettricità ha dovuto sollecitare sensibilmente l'aprimento de' fiori delle cipolle contenute nelle carasse, la cui acqua su elettrizzata, non una ma più volte per un tempo considerabile, v. g. di 8

in o ore ogni giorno.

Questa esperienza l'abbiamo dal Sig. Jollabert. Il Sig. Nollet ne sece una simile poco appresso sopra il seme di senapa. Una egual quantità seminata in due vasi di metallo eguali, pieni della stessa terra, espossita al medesimo sole, e l'un de'quali era elertrizzato 5 6 e 7 ore al giorno, avea vegetato in modo assai diverso. Il seme elettrizzato era spuntato più presto, e avea satto costantemente più progresso; in guisa che l'ottavo giorno avea messi de'gambi alti 15 in 16 linee, laddove i più lunghi gambi della semenza non elettrizzata, non eccedevano le 3 o 4 linee.

Sedicesima esperienza. Sospendete due campanelli al tubo di latta della macchina elettrica, l'uno con un fil di serro, e l'altro con un cordone di seta. Alsontanateli l'uno dall'altro un pollice incirca, e coslocate tra l'uno e l'altro un battaglio leggerissimo, il quale penda dal tubo per un fil di seta sottilissimo. Fate comunicare col pavimento per mezzo di una catena di serro il campanello sospeso al tubo per un cordone di eta. Quante volte voi sarete giuocar la macchina,

X. :

il battaglio vi darà una spezie di eariglione portandosi con molta velocità, sinattautoche durerà la elettrieità, prima verso il campanello sospeso per un cordone di seta, poi verso quello ch'è sospeso pel sil di serto. Ma il battaglio resterà quasi immobile, se togliete la comunicazione tra il campanello sospeso per un cordone di seta, e il pavimento della camera.

Spiegazione. Il tubo di latta diventando elettrico, il campanello sospeso pel fil di serro anch' esso il diventa. Esce dunque dal suo seno una materia ignea, che sospinge il battaglio verso il campanello sospeso pel cordone di seta, val dire, che la materia elettrica effluente è la causa del primo movimento del battaglio, la materia elettrica affluente porta subito dopo il battaglio verso il campanello sospeso pel fil di serro, e il cariglione continua, finattantoche durano l'effluenza, e l'affluenza della materia ignea.

Ma perchè, dirà alcuno, cessa egli il cariglione, quando non c'è più comunicazione tra il campanello sospeso per un cordone di seta, e il pavimento della camera? Sarebbe sosse perchè il campanello diventò si elettrico, per maniera che il battaglio trovandosi allora tra due materie essunti di sorza quasireguale, sosse per questo appunto privato di quasi ogni moto di

trasporto?

Tal è la conseguenza diretta, che si vuol trarre da un fenomeno, che mi cagionò grandistima forpresa la prima volta, ch'io l'ho scoperto. Ma dopo di averlo esaminato con tutta l'attenzione possibile, mi sono convinto, che si poteva recarlo in prova della bontà della ipotesi esposta sul principio di questo articolo. Infatti se un campanello sospeso al tubo di latta per un grosso cordone di seta, e quindi persetramente isolato dal tubo, si elettrizza tuttavia quanto basta per impedire il moto del battaglio, perche tuttociò che circonda la macchina, e che si trova elettrizzabile per comunicazione non acquisterà egli una elettricità imperfetta, offia un principio di elettricità? E s'e così, come non si può dubitarne, la nostra ipotesi non diventa ella un sistema fondato sulle leggi più inviolabili della Meccanica, e sulle sperienze più palpabili, e più comprovate?

Uso. Quest' ultima esperienza diede, alcuni anni sono, al P. de la Borde Gesuita le prime idee d'un cla-

? ?**27**

vicembalo elettrico, di cui si parlò tanto a Parigi per qualche tempo. Coll' esaminarla studiosamente ei ne conchiuse, che avendo parecchi campanelli sopra i diversi tuoni della ottava potrebbe riuscire di trarne alcune arie, toccandoli successivamente. Mise egli dunque la mano all'opera, e in pochissimo tempo ei pervenne a costruire con otto campanelli un vero clavicembalo acustico, che distingueva le brevi e le lunghe molto meglio de' clavicembali ordinarj. La materia elettrica n'è l'anima, siccome l'aria lo è dell'organo. Il globo tien luogo di mantice, a il condotto, ossia il tubo di latta, quello di portavento. Nell'organo il registro è come un freno, con cui si modera l'azione dell' aria. Il P. de la Borde trovò l' arte d'impor lo stesso freno alla materia elettrica ad onta della sua sottigliezza e agilità. L'aria rinchiusa nel somiere dell' organo vi geme, finattantoche l'organista, qual altro Eolo, gli apre le porte della prigione. S'egli aprisse nel tempo stesso tutti i ripari, che l'arrestano, sarebbe una confusione e un disordine orrendo; ma con discernimento sà egli darle diverse uscite. La materia elettrica riman quì come cattiva, e freme inutilmente intorno ai campanelli del nuovo clavicembalo, finattantochè le si dà la libertà abbassando i tasti. Scappa allora colla maggior celerità; ma cessa di agire subitoche i tasti sono rializati. Del rimanente, dice il P. de la Borde, è tanto dissicile concepire la costruzione di questo nuovo strumento, quanto quella dell'organo, quando non s'è mai veduto. Ed ha ragione. Se ne formerà tuttavia un'idea chiara abbastanza chi si procurerà l'Operetta, che egli diè al Pubblico nel 1761 intitolata il Clavicembalo elettrico, la quale su impressa a Parigi presso Guerin e de la Tour.

Fuvvi chi oppose al nostro ingegnoso Fisico l'esperienza di due campane, che si fanno suonare continuamente per mezzo della materia elettrica, aggiungendovi, che il sao elavicembalo non avea il merito della novità, perchè non era in sine, che la sessa esperienza

portata un po più avanti.

Ma v'è tanta distanza, dic'egli era il fenomeno delle dee campane, e il clavicembalo, quanta ve ne ha tra una campana dimenata, e il cariglione della Samaritana. E per non dilungarsi dal paralello da esso introdotto poc'anzi tra il clavicembalo elettrico e l'orga-

X

▲ no

328

no; dimanda, se debbasi riconoscere per inventore di quest' ultimo stromento quegli, che il primo sece suo nar un tubo sossiandoci dentro. Insatti parmi che il paragone sia giusto, e che possa tor di mezzo ogni dubbio sulla novità del clavicembalo elettrico. Sarebbe da desiderare che il P. de la Borde rispondesse di una maniera trionsante a quelli, che attaccano con più ragione la novità, e stetti quasi per dire la singolarità delle sue spiegazioni.

OSSERVAZIONĖ.

Non è possibile riserire in un Dizionario portatile tutte le conghietture, che suron satte da Cartesso sino a noi per ispiegare con qualche probabilità i senomeni sorprendenti, che noi abbiam espossi sotto gli occhi del Lettore, Questa parte interessante della Storia della elettricità noi l'abbiam trattata, con tutta la estensione ch'ella si merita, nel nostro gran Dizionario di Fisica. Contuttociò noi non possiamo dispensarci dal presentare in poche parole i principi, su de'quali sono sondate le spiegazioni di quello, che si dee risguardare come il Duce de'Fisici elettrizzanti.

Ipotesi del Sig. Abate Nollet sopra le cause fisiche de fenoment elettrici.

Il Sig. Abate Nolles ha tratto da una farragine di sperimenti satti coll'ultima esattezza le 33 proposizioni seguenti, che sormano la sua ipotesi-sopra la elettricità.

Prima proposizione. Di tutti i corpi, che hanno sufficiente consistenza per essere confricati, o le cui patti non si ammolliscono gran fatto collo ssregamento, ve ne sono pochissimi, che non si elettrizzino, qualor si fregano.

Seconda proposizione. I corpi vivi, i metalli persetti o impersetti non diventano elettrici per via di fre-

gamento.

Terza proposizione. Tutti i corpi, che si posseno elettrizzare fregandoli, non son capaci di acquistare un egual

grado di elettricità con questa operazione.

Quarta proposizione. Le materie più elettriche dopo essere state fregate, son quelle che surono vetriscate; poscia il zolso, le gomme, certi bitumi, le ragie ec.

Quinta preposizione. Par che non vi sia nessuna materia feria in qualunque stato ella siasi, (toltone la fiamima, e gli altri fiuidi che si dissipano con un moto rappido, perchè non si può gran fatto sottometterli a sisfatte prove) non c'è dico nessuna materia, che non riceva la elettricità da un corpo attualmente elettrico:

Sesta proposizione. Vi son delle spezie, alle quali a comunica la elettricità molto più facilmente, e più gagliardamente, che all'altre; tali sono i corpi vivi; i metalli, e in generale quasi tutte le materie che non si possono elettrizzare per via di fregamento, o che non diventano, che poco e difficilmente per questa strada:

Settima proposizione. Per lo contrario i corpi, che si elettrizzano più degli altri per via di fregamento, il vetro, il zolfo, le gomme, le ragie, la seta ec. non ricevono che poco e nulla di elettricità per comunicazione.

Ottava proposizione. Gli affetti pajono esser in fondo gli stessi, ossia che la elettricità nasca per via di fregamento, o per comunicazione.

Nona proposizione. La via di comunicazione è un mezzo più efficace del fregamento, per avalorare gli effetti della elettricità.

Decima proposizione. Un corpo attualmente elettrico attrae e rispinge ogni sorte di materie indistintamente, purche non siano ritenute invisibilmente dal troppo pesso, o da qualche altro ostacolo.

Undecima proposizione. Vi sono certe materie sulle quali adopera più efficacemente la elettricità, che sull'altre.

Daodecima proposizione. Questa disposizione più o meno grande d'esser attratto o rispinto da un corpo elettrico, non ranto dipende dalla natura delle materie, dal colore ec. quanto da una raunanza più o men ristretta delle lor parti.

Tredicesima proprosizione. La elettricità non è uno stato permanente; s' indebolisce, e cessa da sè dopo un certo tempo, secondo il grado di sorza, che le si sa prendere, e la natura delle materie nelle quali si sa nascere.

Qattorditessima proposizione. Un corpo elettrizzato perde comunemente la sua virtù pel contatto di quelli che non lo sono.

Quindicesima proposizione. Nel caso di una sorte elettricità i comasti non fanno diminuire la virtù del corpo elettrizzato, e non gliela san perdere interamente se non dopo uno spazio di terapo che può essere molto considerabile.

ELE

Sedicesims proposizione. Egli è evidentissimo che le attrazioni, repulsioni, e altri senomeni elettrici son gli esferti di un sluido sottile, che muovesi intorno al corpo che su elettrizzato, e che estende la sua azione a una distanza minore, o maggiore, secondo il grado di sorza, che gli seco prendere.

Diciasseresima proposizione. Questo fluido sottile non l'aria dell'atmosfera del corpo elettrico, ma una ma-

teria distinta da essa e più sottile di quella.

Diciottesima proposizione. La materia elettrica non circola intorno al corpo elettrizzato; e l'atmosfera, ch'ella forma, non è un vortice propriamente detto.

Diciamovesima proposizione. La materia che noi chiamiamo elettrica è vibrata dal corpo elettrizzato, e portasi progressivamente all'intorno sino a una certa distanza.

Ventesima proposizione. Sinattantoche dura questa emanazione, una simil materia viene da tutte le parti al corpo elettrico a simpiazzare probabilmente quella, che n'esce.

Ventuntesima proposizione. Queste due correnti di materia, che vanno in senso contrario, esercitano i lor

movimenti nel tempo stesso.

Venduesima proposizione. La materia, che va al corpo elettrico, gli viene non solamente dall'aria, che lo circonda; ma altresì da tutti gli altri corpi, che possono essergli vicini.

Venereesima propessione. I pori pe' quali la materia elettrica slanciasi dal corpo elettrizzato, non sono in in sì gran numero, come quelli pe' quali vi rientra.

Venquattresima proposizione. La materia elettrica esce dal corpo elettrizzato in forma di mazzo di fiori, o di pennacchi, i cui raggi si fan tra loro molto divergenti.

Vencinquesima proposizione. Slanciasi ella nella stessa maniera, e nella stessa forma de'luoghi, dove re-

sta invisibile.

Veaseesima proposizione. E' molto probabile, che questa materia invisibile, che agisca più oltre assai de' pennacchi luminosi, altro non sa, che un prolungamento di que' raggi infiammati; e che ogni materia elettrica, il cui moto non è accompagnato da luce, non disserisca da quella, che illumina ed arde, se non per un migor grado di attività.

Ven.

Venserresima proposizione. La materia elettrica tanto quella ch' esce da corpi elettrizzati, quanto quella che ficorre ad essi de corpi circostanti e di tanta sottigliezza, che può passar attraverso delle materie più dure e piu composte, e realmente le penetra.

Vencottesima proposizione. Ma non penetra ella tutti

i corpi distintamente colla stessa facilità.

Vennovesima proposizione. Le materie sustince, o resinose, v. g. le gomme, la cera, la seta stessa es non la ricevono ne la trasmetrono, che poco nulla, se non sono fregate riscaldate.

Trentesima proposizione. Penetra ella più facilmente e muovesi con più libertà ne' metalli, ne' corpi znimati, in una corda di canape, nell' acqua ec. di quello-

che nell'aria stella della nostra atmosfera.

Trentuntesima preposizione. Di molte sperienze e osservazioni, c'inducono a credere, che la materia elettrica sia dappertutto, sì dentro come suori de' corpi, tanto solidi, che liquidi, spezialmente nell'aria della nossera atmosfera.

Trentaduesima proposizione. E'probabilissimo, che la materia costitutiva della elettricità, o che ne opera i fenomeni, sia la medesima di quella del fuoco e della

luce.

Trentatreesima proposizione. E' probabilissimo altresi, che questa materia, la stessa in fondo del suoco elementare, sia unita a certe parti del corpo elettrizzante, ovver del corpo elettrizzato, ovver, del mezzo per cui ella passa.

Conclusione. Tutto il meccanismo della elettricità dipende, per avviso del Sig. Abate Nolles, dal suoco, ch'esce dal corpo attualmente elettrico, da un suoco che ricorre al medesimo corpo. La prima chiamasi materia elettrica essimente, e la seconda materia elettrica

otaffluente .

Il Sig. Abate Noller servesi delle sue 33 proposizioni, come di tanti principi per ispiegare i principali senomeni elettrici. Le divide in due classi. Nell'una comprende tutti que' movimenti alternativi, a' quali si dà il nome di attrazione e di repulsione, e gen ralmente tutto ciò che si opera da una causa, che rimane invisibile. L'altra comprende tutti que' farti, che sono accompagnati da luce, scoppi, punture, insiammazioni ec. Ecco, per esempio, com' egli spiega la sperien-

za della scintilla, ch' io reputo esser quella, che contiene in piccolo i senomeni elettrici più sorprendenti.

Fatto. Accostandosi davvicino la punta del dito, o un pezzo di metallo a un corpo qualunque fortemente elettrizzato, scorgonsi una, o più scintille lucidissime, che compariscono con istrepito; e se sono due corpi animati quelli, che si applicano a questa prova, l'estetto, di cui si tratta, è accompagnato da una puntu-

ra, che si fa sentire da una parte all' altra.

Spiegazione. Quando presentasi un corpo non elettrizzato (massime s'egli è animale, o metallo) a un altro corpo gagliardamente elettrizzato, i raggi effluenti di quello, naturalmente divergenti, e per conseguenza rarefatti, acquillano maggior forza per due ragioni, 1.0 perche scorrono con più celerità, 2.0 perche la lor divergenza si sa minore, e si condensano : due circostanze, ch'è facil cosa osservare, se presentali la punta del dito a' pennacchi luminosi di una sbarra di ferro, e spiegansi facilmente, quando si sa, che la materia elettrica trova men difficoltà a penettare i corpi più, densi, dell' aria stessa dell' atmosfera. (per la prop. 30.) Non è dunque più una materia semplicemente effluente e rara, quella che urta un'altra materia vegnente dall' aria con poca velocità; egli è un fluido condensato e accelerato, che ne incontra un attro (quello che ricorre al dito) quasi del pari animato, quanto quello, e per le ragioni medesime; quindi l'urto dev'essre più violento, l'infiammazione più viva, lo scoppio più strepitoso.

Se i due corpi, che si avvicinano, tanto quello chi è elettrizzato, quanto quello che non lo è, sono ambidue animati, la scintilla scoppia con dolore da una parte e dall'altra, perchè i due siletti di materia infiammata, che s' incontrano in senso contrario', e si urtano gagliardamente, patiscono ciascuno una ripercussione, che rende il loro moto retrogrado; e questa reazione di un siletto di materia infiammandosi, deve distendere con violenza i pori della pelle, ovver risalire eziandio molto avanti nel braccio, siccome infatti ascade frequentissimamemente. Una persona elettrizzata, che tenga in mano una verga di metallo per un capo, risente quasi per ripercussione sutte le scinnille, che un'altra persona non elettrica eccita da l'altro capo.

Questa spiegazione è tratta parola per parola dal Sag-

33

gio sopra la elettricità pag. 182. 183. Quelli che la paragoneranno coll'altra che noi abbiam data in questo articolo, quando abbiamo renduto conto del medesimo fatto, vedranno la disserenza, che passa tra la nostra ipotesi e quella del Sig. Abate Nollet. Parmi che in questa l'uomo elettrizzato sulla socaccia di resina, dovrebbe trarre delle faville dal tubo di latta, col quale egli comunica per una catenta di serro; laddove nella nostra è impossibile, ch' egli ne tragga nessuna. La nostra ipotesi par dunque più acconcia di quella del Sig. Abate Nolles ad ispiegare gli sperimenti della elettricità. Tocca al Lettor imparziale decidere, se c'inganniamo, o nò. Noi lo rimettiamo a ciò, che abbiam detto nella esposizione della nostra ipotesi, e nella spie-

gazione della nostra seconda esperienza.

Noi potremino eziandio far offervare, che sostenendo, che la materia elettrica, dopo essere stata effluente diventi poi affluente o in tutto, o in parte, non abbiamo nessuna disticoltà di spiegare il perchè la elettricità riesca meglio nell' Inverno, che nella State : infatti è naturale il pensare, che un' aria densissima ed elettricissima, qual è quella dell' Inverno, rimetta meglio, e con affai maggior forza verso il globo la materia elettrica, che ne esce, di quello che un'aria assai rara, e pochissimo elattica, qual noi l'abbiamo ne' calori della State. Quelli per lo contrario, che come il Sig. Abate Noller non vogliono che la materia elettrica effluente possa mai diventar affluente, sono obbligati a ricorrere alle particelle di un vapore estremamente sottilizzato, che vengono ad otturare, e a glutinare, per dir così, i pori de' corpi, che voglionsi elettrizzare. (Saggio sopra la Elettricità pag. 177.) Noi lasciam di nuovo al Lettore il decidere qual delle due spiegazioni sembri più conforme alle leggi della fana Fisica. A noi non apparriene esser giudici in causa propria, massime quando ci scostiamo visibilmente dalla maniera di pensare di un Fisico, che noi ci farem sempre gloria di risguardare come nostro maestro in tutto ciò, che avrà rapporto alla Fisica sperimentale. E ciò basti intorno alla elettricità considerata, dirò così, in sestessa. E' ora tempo di esaminare, se risguardar si debba come un fenomeno di pura curiosità; e questo esame fervirà di materia all'articolo seguente.

ELETTRICITA' MEDICA. Il Sig. Pivati in una let-

lettera diretta al Sig. Francesco Zanotti attesta, che intronacando la superfizie interna de' vetri destinati all'esperienze della elettricità, di sostanze dorate di qualità medicinali, le parti più sottili di quelle sostanze attraversano il vetro colla materia elettrica, e s'insinuano inseme ne' corpi per produrvi gli essetti più salutevoli. Senza esaminar qui la verità disun satto, che non ha apparenza di romanzesco, mi contentero di sar sessenza, che la elettricità è da qualche tempo il rimedio per molti mali dolorosissimi. Eccone la prova

Prima esperienza. Il celebre Garouste portator di lettiga, in età di 70 anni, paralitico da 10 anni della metà del corpo, quasi privo di vista, e d'una debolezza di reni, che lo rendeva impotente di alzarsi senza l'ajuto di alcuno, si sece elettrizzare a Mompellier alli 29, 30, e 31 Gennajo, il primo, li 4, li 6, li 7, 10, 13, 14, 15, 16, 17, 18, 19, 13, e 27, Febbrajo 1749. Li 31 Gennajo Garouste su in istato di leggere un libro di carattere piccolissimo, e camminno senza bastone. Li 4 Febbrajo camminno ancora più liberamente, e gli scorsero dagli occhi di molte lagrime i Li 19 dello stesso mose gli si fortisco la vista: il dolore, che risentiva dinanzi nelle reni si dileguò interamente. Finalmente li 27 Febbrajo Garouste godette di una persetta salute.

Seconda esperienza, Pietro Lasoux, in età di 15 atini, attaccato sin dall' infanzia da un paralissa, che comprendevagli la metà del corpo, si sece elettrizzare a Mompellier quasi ogni giorno dagli 8 di Marzo, sino alli 3 di Maggio 1749. Alli 17 Marzo il suo braccio paralitico avea acquistata della forza, e buon colore. Alli 18 Lasoux levò di terra una sedia. Ai 20 scaricò più colpi di martello. A' 25 stese liberamente il pollice della mano inferma, curvato dianzi e nascosto sotto le altre dita, e portò con questa mano sino a cassa sua una secchia d'acqua. Alli 9 di Aprile l' infermo camminò liberamente. Finalmente alli 3 di Mag-

gio fi trovo perfettamente guarito.

Spiegazione delle due sperienze precedenti. Un membro è paralitico, quando, il fluido nervoso, sì noto sotto il nome di spiriti vitali, non iscorre liberamente ne' condotti, che gli prepard la natura. Questa interzuzione di corso ha per cagione ordinaria qualche ostruzione, val dire qualche umor coagulato, il quale ot-

tura l' brigine di certi nervi. Or non v' è rimedio più acconcio per dissipare queste ostruzioni, delle prove elettriche; e soprattutto la prova della commozione. Per poco che si ristetta su questa esperienza tremenda, si reftera convinto, che non v'è niente di più sottile, di più vivo, e di più atto a disgombrare i nervi, della materia elettrica. Il parer mio non può essere di gran peso, laddove trattasi di medicina e d'infermità, contuttoció penfo, che i vomitori, le acque minerali, le confricazioni, gli sterautatoj, e tutti i rimedi, che il costume sece ordinare finora con grande apparato; tono bensì più dispensioni, ma meno essicaci de'nostri scuotimenti elattrici. Quelli due paralitici non sono i foli a' quali la nostra macchina abbia renduta la sanità sotto gli occhi del Sig. de Sauvages. Questo celebre professore della prima scuola di medicina, scrivendo al Sig. Buhier Medico a Ginevra, fa menzione di tre altri paralitici, a' quali la elettrizzazione fece de' vantaggi grandissimi, Questa lettera chiude l'Opera del Sig. Jallabert. Queste cure mirabili erano state precedute da quella, della quale noi siamo per render conto; e che deve servir di epoca nella storia della elettricità.

Alli 26 Decembre 1747 il rinomato Nogues, chiava-Jo di professione, in età di 50 anni, e di complessione assai dilicata, venne alla casa del Sig. Jallabest professore di Fisica sperimentale, e di Matematica di Ginevra. Nogues era paralitico dal braccio destro. Il pugno era piegato verso il lato interno delle due ossa della parte anteriore del braccio; era pendente e senza moto; il pollice, il dito indice, l' murieulare erano come incolati l'uno coll'altro, e piegati verso la palma della mano. Al medio e all' annullare restavaci un pò di moto. L'infermo alzava, e abbassava il braccio; ma con difficoltà, e la parte anteriore non poteva ne' piegarsi ne' distendersi. Andava altresì zoppo dal piè diritto, e non camminava che coll' ayers del bastone. Questa relazione è del Sig. Jallabert, il qual ci confessa, che la curiosità di verificar certi fatti ebbe assai più parte ne' suoi primi saggi, che non la speranza della guarigione dell' infermo. Contuttociò elettrizzò egli Noguès con tutte le cautele immaginabili dalli 16 Decembre 1747 fino alla fin di Febbrajo 1748 quasi ogni giorno; l'operazione durava un'ora e mezza incirca; non gli risparmio la commozione, nemmen 336 E L E
coll'acqua bollente; e l'esito su tale, che videsi Noguès impugnare una palla di 4 in 5 pollici di diametro, e gittarla molti passi distante, stendendo il braccio dianzi paralitico. Innalzò inoltre per mezzo di una
girella un peso di 18 libbre. Finalmente su veduto
prendere un grosso bastone, e una sbarra di ferro, e
alzar l'uno e l'altro tenendoli per un capo.

Ne solamente i paralitici guarisce la macchina elettrica, ma inoltre ella è utilissima in parecchie altre infermità. Ecco una enumerazione, che non può certa-

mente esser discara al Lettore.

Terza esperienza. Noguès dall'anno 1733, nel quale sossifi l'accidente, sino al 1747, in cui cominciò a sarsi elettifizzare, non avea passato nessun inverno senza avere de' pedignoni nella mano insetma, ma dopo la sua elettrizzazione non ne pati egli più, Anche l'ensagione, ch'egli avea nelle dita paralitiche, e ch'egli risgurdava come un principio di pedignoni, svanì dopo alquante scosse sossi e trattene alquante scintille.

Spiegazione. Il sangue e la linsa condensante e arrestate in quelle parti lontane dal cuore, e prive altronde di moto, dice il Sig. Jallabert, sono state attenuate, spezzate, e divise dai fremiti vivi, e pronti, eccitati in tutte le sibre musculari, e tendinose delle dita, e della mano di Noguès; questi fremiti stessi, contribuendo alla circolazione del sangue, e degli altri umori, han satto uscire per traspirazione le perticele ostruenti i pori della pelle; suron dunque dissipati i pe dignoni di questo paralitico.

Quarta esperienza. Nel mese di Gennajo 1747, un Dominicano attaccato da una sciatica, che gli cagionava dolori acutissimi, su elettrizzato quattro volte dal Sig. Veratti, prosessore della Università e della Instituta di Bologna. La quarta operazione calmò affatto il dolore, e l'infermo godette in progresso perset-

ta falute.

Spiegazione. Niente è più atto del fuoco elettrico per metter in moto, e dissipare gli umori, di qualunque natura sian eglino. La sciatica è una spezie di gotta, che viene alla giuntura della coscia. E' cagionata dall' assussibilità di un umor acre, che sa sossirir all' infermo dolori acutissimi; la maechina elettrica deve esser dunque di gran vantaggio in sissatte malattie.

OSSERVAZIONE.

Il Sig. Abate Nollet, che si avertì nel fine del suo Saggio fepra la elettricità, di andar cauti intorno ai .racconti, che si fanno delle operazioni fatte in Italia col mezzo della macchina elettrica, fa tuttavia un' eccezione molto gloriosa al Fisico, che ci somministrò questa esperienza. Ecco, com'egli parla di lui alla per. 229. e seg.,, Quando fui a Bologna, non ho mancato ., di visitare il Sig. Veratti, le cui sperienze non po-, co congribuirono ad accreditare la medicina elettri-,, ca; e veramente han dovuto produr quest' effetto; , poiche il Sig. Veratti è un Medico dotto, uom saggio, e prudente, veritiero, e come tale riconosciu-,, to. Le guarigioni, chi egli afficura di aver operate ,, col mezzo della macchina elettrica, non son di quel-, le, ch' io duri fatica a crederle; vedesi almeno, che " succedettero col progresso; vi si vede il morbo di-,, fendersi, dirò così, contro il rimedio, non cedere, o, che a poco a poco; e in fatti la natura non passa d' " inprovviso da uno stato all' altro del tutto diverso per , mezzo di una elettricità appena sensibile. Dico, che ", queste guarigioni non mi dan tanta pena per creder-,, le, perche parmi naturalissimo, che un fluido, così 3, attivo come lo è la materia elettrica, e che penetra , ne' corpi nostri con tanta facilità, vi produca delle " mutazioni o in bene o in male.,,

Quinta esperienza. Gugliemo Giuliano di Mompellier, artaccato da lungo tempo de vertigini ostinate che lo sacevano camminare con passo vacillante, ed oscuravangli la vista, se sece elettrizzare a Mompellier sotto gli occhi del Sig. de Sauvages nell'anno 1749. Dopo esserio stato tre volte, Giuliano non pari più di vertigini, e ripigliò le sue occupazioni ordinarie.

Spiegazione. Lo stesso suoce elettrico, che dissipa gli umori, i quali cagionano la sciatica, e le ostruzioni, che rendono i membri del corpo paralitici, dovette dissipare can più facilità i vapori, che oscuravano la vista di Ciuliano, e lo sacevano camminare d' un passo vacilante.

Turti questi satti ci portano a credera, che non si esagerasse nella Università di Praga l'anno 1751, quando si sostene in una Tesi di Medicina, che i Medicina mai troppo consigliar possono la elettricità: che

Ţomo I.

questa accresce la traspirazione naturale degli animali; che non è ella diversa dal fluido nervoso; ch' era il miglior rimedio, che si potesse applicare nel caso di paralissa. Il Rispondente recò in prova di quest' ultima afferzione la guarigion persetta di 4 Paralisici, operata dalla elettricità; vi aggiunse il sollievo da un reumatismo dolorosissimo, e il ristabilimento della sorze di un gottoso privo dell'uso delle membra. Le principali Posizioni di questa Tesi erano le 8. seguenti.

1. Electricitas in arte medica est adhienda.

2. Electricitas auget naturalem animalium traspira-

3. Hec acceleratio traspirationis in hominibus fit in vasa capillaria exhalantia, & non per glandulas subcenaneas.

4. Fluidum nervum fluidum electricum dici debet.

5. Nervi sensorii a motoriis non sunt distincti.

6. Hemiplogiæ causa proxima est immobilitas sluidi nervi per nervos.

7. Hemiplegea præ riliquis morbis est electoizatione

curanda.

8. Etiam febris intermittens electrizatione debelari potest.

OSSERVAZIONE.

Si maraviglierà forse alcuno, che appena don parole noi abbiam detto, sul principio di questo articolo, delle belle sperienze, che gli Italiani chiamano intonacature, o purgazioni eletteriche. Pretendono che i purganti passino sin nelle viscere dell'infermo, quand' egli si fa elettrizzare tenendoli egli in mano; e quindi si risparmia la nausea, che provansi naturalmente per tutte queste bevande disgustose, che chiamansi medicine.
Ma ascoltiamo l'Abate Nolles sopra questa materia; egli è cagione che noi pur rigettiam tra le savole tutte queste maraviglie Italiane. Ecco ciò ch' ei ne dice nel suo Saggio sopra le elettricità.

(Un soggiorno di due messe e mezzo, ch' io sect nel Piemonte, mi die occasion di vedere spesso il Sig. Bianchi celebre Medico Anatomista di Turino, e che si può risguardare come si primo Autore delle purgazioni elettriche. Dalla sua gentilezza ettenni facilmente la grazia, che gli ho richiesta, di ripetere in sua compagnia tutte queste esperienze, ch' egli mi avea comunicate nelle sue lettere, e nelle sue memorie ... Ma il credereste? di trenta persone incirca di vario sesso, e di
età, e di temperamento diverso, che noi abbiam tentato di purgare elettricamente, in diverse volte, sotto gli occh, e la direzione del Sig. Bianchi, e colle
droghe, ch'egli stesso avea scelte, con sua e mia grande sorpresa, nessuno purgossi, toltone un garzone di
cucina, il quale ci consesso poi, ch'egli avea preso un
sciroppo di cicorea per certo incomodo, ch'allora egli
avea; e un altro giovin domessico, la cui testimonianza ci diveptò sospetta, per le stravaganze, onde studiò
egli d'inorpellarla.)

Il Sig. Abate Noller ripone la trasmissione degli odori per mezzo della macchina elettrica nell'ordine delle intonacature. (Da Turino, dic'egli, passai per Venezia collo stesso desiderio d'informarmi in proposito della trasmissione degli odori Fui condotto in casa del Sig. Pivati, che n'era prevenuto, ed avea convocata una numerosa assemblea. Dopo alcune esperienze volgari, le quali riuscivano a stento per esser caldissima la stagione, e perche gli strumenti non erano in troppo buono stato; occupato dal mio oggetto, e sollecitato da un desiderio, che quasi giungeva all'impazienza, io feci istanza di veder trasmettere gli odori; ma qual fu la mia sorpresa, e il mio rincrescimento quando il Sig. Pivati mi dichiarò schiettamente, che nol tenterebbe; che questo non eragli riuscito mai, che una o due volte, quantunque avesse fatte dipoi parecchi tentativi per ottenere io stesso effetto; che il cilindro di vetro, di cui erasi servito per questo, s'era spezzato, e ch' egli non ne avea nemmen conservati i rottami.)

Nella conferenza che il Sig. Abate Noller ebbe in Bologna col Sig. Verrati. gli espose in considenza i suoi dubbi intorno alla trasmissione degli odori. il Sig. Verrati gli rispose, ch'egli avea fatte di molte prove, dal risultato delle quali parevagli che l'odore di terebinto, e quello di bolzoino si sosse trasmesso dentro e fuori di un vase citindrico di vetro. Il Sig. Abate Nollet gli rappresento, che il vase non essendo otturato che con piccoli coperchi di legno assai sottili, e che potevansi togliet re al bisogno per farci entrare o uscire le materie adorose; potrebbe esser accaduto, che questi odori spinti dal calore, sosse persuaso, e soggiunse; che quantunque delle sorti ne su persuaso, e soggiunse; che quantunque delle sorti

apparente lo avessero indosto a credere la trissmissione de gli odori pei pori del vetro, avea tuttavia sespeso itsus giadizio intorno a questo esfetto, sinattantoche altre nuove pruove satte con più cautela avessero dileguati tutti i suoi dubbi. Saggio sopra la eletericità, pag. 220.

ELLISE. Ecco ciò ch'è da osservare nella Elisse ADHE rappresentata dalla Figura 10. Tav. 2. 1.4 Que-sta Ellisse ha il suo centro di figura C nel mezzo della linea, AH; 2. I suoi due fochi sono ne' punti F en f; z.o il suo minor asse è la sinea AH; 4.0 Il minor asse la linea DE; 5.0 há per parametro dell'asse maggiore la linea Ap; purche Ap sia perpendicolare sopra A H, e purche dir si possa tanto è maggiore il grand' affe AH del piccol affe DE, quanto il piccol asse DE è maggior del parametro Ap; 6. Le perpendicolari Mo, r N si chiamano linee ordinate al grand' affe; 7.0 Le linee A o A r si chiamano linee abscisse del grand' affe ; l'abscissa A o corrisponde alla ordinata Mo, e l'abicissa Ar corrisponde alla ordinata rN; 8. due linee FE, f E, una delle quali parte dal fuoco F, e l'altrà dal fuoco f, son sempre eguali prese insieme al grand'asse AH, purche vadano a terminare allo stesso punto della circonferenza ADHE; quindi si suol definire la ellisse, una curva nella quale la somma di due linee, che partono ciascuna dall'uno de dee fochi, e vanno a terminare a un punto qualunque della circonferenza è sempre necessariamente eguale al grand'asse. Questa definizione, che a prima vista dece parere oscura, s'illuminerà a maraviglia, se pougan mente, che per descrivere la elisse ADHE, si attaccarono i due capi del filo F E f a' due punti F, f; fi e poi preso lo stile per tener teso quel filo, e si e condotto lo stile intorno a que' due punti, in guisa che torno al punto dondi era partito. Chi vuol fapere le forze, ond'e animato un corpo, quando descrive una Ellisse, legga l'articolo de moti per linea ellistica.

Notate, Che se il Sole è nel suoco F, e con un pianeta percorra d'intorno a lui la Ellisse ADHE questa pianeta sarà afelio quando sarà nel punto A; e sarà perielio, quando sarà nel punto H; sarà poi nella sua puelia distanza, quando sarà un po più sorto del punto E.

EMBOLISMICO. Vi son due anni lunari di 13 meli Il tredicesimo mese è chiamato Embolismico. Vedi l'articolo Calendario al hum. 6.

EMER-

EMERSIONE. Il tempo della emersione di un astro è l'istante, in cui quest'astro ricomparisce agli occhi nofiri dopo essere stato nascosto da qualche corpo opaco. EMISFERO: Chiamasi Emissero la metà di una sfe-

ra, o di un globo.

EQLIPILA. E'una macchina di rame fattà in forma di palla, o per dir meglio, in forma di pero scavato, e terminato da un tubo strettissimo, che egli serve di coda. Chi vuol riempirla di qualche liquore, v. g. di spirita di vino, ecco come bisogna operare Collocatela su de carboni ardenti, e ritiratela, prima che satta rosa; mettate poi l'estremità della sua coda nel liquore, che volete sarci entrare; nel mentre che un altro gitterà dell'acqua stedda sul corpo della eoli, pila; voi ne riempirete senza stento almen due terzi di sua capacità.

Eccone la ragion filica; i corpulcoli di fuoco; che li fono infinuati nel corpo di quella palla di metallo, hanno dilatata l'aria interna, anzi l'han fatta ufcite in gran parte pel piccol tubo della coda; la poca aria che e'è rimatta; è stata condensata e ristretta in un piccolissimo spazio dall'acqua fredda che si girtò sul corpo della macchina; il liquote pressato dell'aria asserba capacità dell'equi asserba parte poca resistenza nella capacità dell'equi limita ha dunque dovuto entrare quasi senza stento per

la estremità del piccol tubo:

Se si torna a rimertere sulle brage la colipila, auando è piena di spirito di vino, il liquore ne sarà espulso a maniera di gerto; e perchè perchè la colipila
tontinuando sempre a riscaldarsi, il liquore dilarasi;
dilatato cerca di escendersi; e dunque costretto a siscire
in forma di gerto pel piccol tubo; e a sollevarsi talora sino a 25 piedi. Si renderà lo spertacolo ancor più
grato, presentando, alquanti pollipi sopra l'origine del
gerto, una bugia accesa; imperciocche allora il liquote s' insammerà, e sormerà un gerto di succo.

EPATTA. Il numero de giorni, onde il Novilunio precede il principio dell' anno, chiamati Epare. Vedi

Particolo Calenderio num. 11.

EPICICLO. Gli antichi pretendevano, che i pianeti avellero il loro moto periodico in certi epicicli, val dire in certi circoli, la cui circonferenza era sompolia di piccoli circoli. E'da gran tempo, che il abhandono un tal errore. EPICUREISMO. Sistema pochissimo ssico, spiegato nell'articolo degli atomi, e inventato dall'empio Epicuto, Filosofo Ateniese, che nacque 348. anni avanti Gesucristo, e morì di 72 anni. Questo sistema non sarebbe sino a noi pervenuto, se non sosse stato messo in versi eccelentissimi da Lucrezio Poeta Latino, il qual morì in uno de'ssioi accessi di frenessa in età di 42 anni, l'anno 700 incirca dopo la sondazione di Roma. Questo è quel poema, che il Sig. Cardinale di Polignac riduce in polvere nel suo Antelucrezio, Opera sola capace di render immortale il secolo in cui viviamo, e nella quale veggonsi tutte le ricchezze della Poesia unite alle ragioni più sode della Filosofia.

Non confondiam tuttaviá l' Epicureismo, di cui parliamo, con quello che abbraccio il samoso Gassendo Prevosto di Digne, Professore di Astronomia nel Collegio reale, nato li 22 Gennajo 1592, e morto li 9 Novembre 1665. Questo gran Filososo, che non attribuisce niesite al caso, e ammette degli atomi creati dall' Onnipotente, non si è contentato di toglier di mezzo autte l'empietà, che insettavano l'antico sistema di Epicuro; ma so ha presentato in oltre con delle bellezze, che lo rendono più comportabile, e men contrario al-

le leggi della sana Fisica.

EPIDERMO. La membrana esteriore, che cuopte il corpo dell'uomo, è detta epidermo; certamente per che riovasi sopra la pelle.

EPIPLOON. Una membrana piena di graffo, che

muota sopra gl'intestini.

* EQUATORE. Un circolo massimo della ssera egualmente distante dal polo artico, e dal polo antartico; e che la divide in due patti eguali, l'uno boreale, e l'altra meridionale, tagliando il meridiano ad angoli retti. Vedi l'articolo Sfera, num. 8.

EQUILATERO. Una figura è equilatera, quando ha tutti i suoi lati eguali. Un quadrato persetto, v.

g., è una figura equilatera.

EQUINOZIO. Noi abbiam equinozio sempre che il giorno è eguale alla notte, val dire quante volte il sole comparisce per 12. ore in punto sul nostro Orizzonte. Questo senomeno accade, quando il sole par, che percorra l'Equatore in un giorno; succede dunque due volte all'anno, cioè verso 20 di Marzo, nel qual tempo il Sole appare sotto il primo grado di Ariete,

e in-

e intorno alli+22 di Settembre quando il Sole entra nel

primo grado di Libbra.

ERMETICAMENTE. Si chiude un tubo di vetro ermeticamente, quando si ottura colla sua propria materia fondendo alla lucerna una delle sue estremità. Di questa invenzione no siam debitori a un artesice chiamato Ermete.

ESAGONO. Chiamasi esagona una figura di 6 lati. ESALAZIONE. Formansi le esalazioni dalle particelle terrestri sollevare nell'atmosfera, principalmente dall'azione del Sole. Vedi l'arricolo Meteori.

ESOFAGO. Chiamasi alle volte con questo nome

ESTARAZIONE. Col moto di espirazione l'aria esce dal petto. La causa l'abbiamo indicata all'articolo Petto.

ESSENZA. I Chimici danno il nome di essenza alla parte più pura e più sottile di un corpo. Per mezzo del suoco separan eglino le essenze, ossia le parti più

sciolte, e più sottili delle più grosse.

ESTATE. L'Estate è una delle quattro stagioni dell' anno; comincia il giorno stesso ch' entra il Sole nel primo grado di Cancro intorno a'21 di Giugno, e dura tutto il tempo, che il Sole scorre sotto i Segni di

Cancro, Lione, e Vergine, val dire.tre mesi.

ESTRAZIONE. Questo termine appartiene alla Chimica e all' Aritmetica. Nel primo caso significa la separazione, che si fa delle parti più sottili di un corpo dalle sue parti più grossolane. Nel secondo caso dinota certe regole, colle quali si posson trovare le radici quadrate, cubiche ec. d'una quantità data; e queste saranno comprese ne' Problemi seguenti. Prima però di esporli è da notare, che un numero moltiplicando sessessi produce il suo quadrato. Il quadrato di 10. v. g. è 100; perchè so moltiplicando so produce 100. Quindi estrar la radice da un quadrato proposto, è un ritrovare quel numero, che moltiplicando destessi ha prodotto quel quadrata. Ecco i quadrati de' primi diea ci numeri, à necessario nelle operazioni aversi sempre presenti allo spirito.

Radici quadrate. 1. 2. 3. 4. 52 6. 7. 8. 9. 10.

Numeri quadrati. 1. 4. 9. 16. 25. 36. 49. 64. 81. 1001

Notifi inoltre, che un cabo altro non è, che un quadrato perfetto moltiplicate per la sua radice. Ecty 4 cone

344 EST cone dieci esempli, che sono i cubi de primi diec

Radici cubiche. 1. 2. 3. 4. 5. 6. 7. 8. 9. 10.

Numeri cubici. 1.8. 27. 64.125.216. 343:512. 729.1000.

Notisi finalmente che il quadrato del binomice a + 6

è aa + 2ab + bb; e il suo cubo à a: + 3d2 & + 3db

- b:

PROBLEMÁ L

Estrarre la radice quadrata da un quadrato persette

qualunque, v.g. dal quadrato perfetto 2025.

Rifologione. Ella è contenuta nel tipo soguente, il quale rappresenta le operazioni necessarie per estrare la radice quadrata dal numero 2025; ne verrà per subito dopo la spiegazione.

Tipo, che contiene le operanioni necessarie per la foluzione del Problema proposto.

20 25 = aa + 2ab + bb.

16 = aa. Dunque a= 4. radice prima.

425 = 2ab + bb

8 = 2a. Dunque b= 5. radice seconda s

40 = 2ab

25 = bb

425 = 2ab + bb.

Radice quadrata a e b= 45.

Spiegazione delle operazioni precedenti.

Ecco come si è proceduto per estrar la radice quadrata dal numero 2025. 1.0 Si è diviso in parsi il numero dato, di due in due cifre, andando da destra a sinistra, val dire cominciando dalle unità.

2.0 Si è supposto il quadrato aritmetico 2025 = al

quadrato algebraico aa - 2ab - bb.

3.º Siccome 20 non è quadrato perfetto, e 16 è il quadrato più grande contenuto nelle cifre della prima parte, cioè nel 20; così fi è messo il 16 sotto il 20; si è fatta la sottrazione al solito, si è avuto pel resto 4; e la prima operazione è stata satta.

4.º Prima di passare alla seconda operazione, bisogna: notaze che poiche 16 è il primo quadrato persetto
di 2025, e aa il primo quadrato persetto di aa-l-2ab | 66;

fi ebbe diritto di far 16= as, e 4= a.

So. Per

EST

5.0 Per far la seconda operazione, si abbassarono accento del residuo 4, le cifre della seconda parte; e si ebbe 425= 2ab+bb.

6.º In questo binomio algebraico, nel quale si aososce il valore di 3, si è cercato di conoscera il valore
di 6. Per venirne a capo si è diviso 425 per 2008;
il primo quoziente 5 ha dato il valore di 6, e la seconda cisra della radice quadrata di 2025.

prendare il valore di aa; quello di 2ab; e quello di bb; supponendo a=4, e 6=5; bisogna disporio come qui appresso; e siccome la lor somma varrà precisamente 2025; voi conchiuderete; che questo numero è un quadrato persetto, la cui radice è 45.

16= ad 40= 2ab 25= bb

Somma 2025= 44+246+66.

PROBLEMA. II.

Estrarre la radice quadrata da un quadrato impersetta qualunque; v. g. dal numero 3046. Risoluzione. Ella è contenuta nel Tipo seguente.

Tipo che contiene le operazioni necessario per la soluzione del Problema proposto.

30,46 = aa + 2ab + bb

25 = aa . Dunque b = 5. radice prima .

546 = 2ab + bb

10 = 2a . Dunque b = 5. radice seconda .

50 = 2ab

25 = bb

 $5^{25} = 2ab + bb$

Resta 2 14

Radice quadrata approfimata ae - 55.

Siccome rests qualche coss dopo l'ultima operanique, voi dovete conchindere, che 3046 non è un quadrato persetto, cioè, che non c'è nessun numero, il quale moltiplicando sessesso, produce, 3046. In setti 55 25 2025, a 56 25 2325 dunque 55 è la sadice del quadrato più grande consenuso nel numero 3046 a

dieci

000. + 6

rfetto

e, il harre M lu-

lá

qui.

= al

rima 10; refig

ette

PROBLEMA III.

Estrarre la radice di un quadrato persetto, che abbia più di 4 cifre, v. a. del quadrato persetto, 678689.

Risoluzione. Ella trovasi nel Tipo seguente.

Tipo delle operazioni necessarie per la soluzione dei Problema proposto

Spiegazione. Si è operato in questo Problema, come ne' que precedenti, con questa disferenza, che nella terza operazione si è fatto a=23, vatore delle due radici ritrovate; e nella quarta operazione si è fatto a=238, valore delle tre radici ritrovate. E' dunque regola generale, che nella terza operazione si opera come nella seconda, con questa disferenza, che le due radici movate si considerano come una sola radice; nella quarta operazione si opera come nella terza, con questa disferenza, che le tre radici ritravate si considerano come

FST

come una sola radice ec. La prova risulta da sè nel Tipo seguente.

> 4= aa 12= 2ab 9= bb 368= 2ab 64= bb 1428= 2ab 9= bb.

Somma . 5678689 aa+2ab+bb .

PROBLEMA IV.

Estrarre la radice cubica da un cubo perserto qualunque, v. g. dal numero 74088.

Risoluzione. Il tipo seguente ve la metterà sotto gli

occhi.

Tipo delle Operazioni mecessarie per la soluzione del Problema proposto.

74,088 = a; +3aab+3abb+b;
64 = a; Dunque a= 4 radice prima.
10088
48 = 3aa. Dunque b= 2 radice seconda
96 = 3aab.

48 *3 aab* . 8 ≓ ^{b;}

10088= 3 aab + 3 abb + bi.

Radice cubica a e b=42.

Spiegazione delle operazioni precedenti.

1.0 Si è diviso 74, 088 in parti, di 3 in 3 cifre,

andando da destra a siniara, cioè cominciando dalle unità.

2.0 Si è supposto 74088 = $a_1 + 3aab + 3abb + b_1$.

3.º Siccome 64 è il maggior cubo contenuto nelle cifre della prima divisione, si è messo 64 sotto il 74. Se n'è fatta al solito la sottrazione, se n'ebbe il 10 per residuo; ed ecco compiuta la prima operazione.

4.0 Prima di passare alla seconda operazione, è da notare, che posche 64 è il primo cubo persetto di 74088, e ai il primo cubo persetto di ai 4 3 anh + 3 anh + bi, così con sagione si è satto 64 = ai, e 4 = a.

c.o Per

del residuo 10 le cifre della seconda divisione; e se n'ebbe 10088 3 aab + 3 abb + b).

6. In questo Trinomio algebraico, nel quale si conosce il valore di a, si cercò di conoscere il valore di
6. Per venirne a capo si è diviso 10088 per 300 48;
il primo quoziente 2 diede il valore di b, e la seconda cisra della radice cubica di 74088.

7.0 Per far toccar con mano la bonta di questo metodo, prendere il valore di a: =64, quello di 3aab=96, quello di 3abb=48, quello di b: =8, ordinatele come qui presso, fatene l'addizione, e siccome la lor somma varra precisamente 74088, voi ne conchiude-

reze, che il numero proposto è un subo perserso, la cui radice cubica è 42;

64 = ai 96 = 3aab 48 = 3abb

Somma 74088 at +3 aab + 3 abb + 61

PROBLEMAV

Estrarre la radice cubica da un cubo imperfetto quallanque, v. g. dal numero 9666.

Risoluzione. Voi la troverete nel tipo seguenta.

Tipo delle oporazioni necessaria per la soluzione del Problema proposo.

9,666 = a¹ + 3aab + 3abb + b; 8 = a₁ . Dunque a= 2 prima radice . 1666 = 3aab + 3abb + b; 12 = 3aab 6 = 3abb 1 = b; 1261 = 3aab + 3abb + b;

Residue 405.

Radice cubica approsimata e e bas x.

Giò che rimane dopo l'ultima operazione, prova che il numero proposto non è un suba persetto, val dire, che che non c'è nessun quadrato, il quale moltiplicato per la sua radice produca 9666. Infatti il cubo di 21 è 9261; e quello di 22 è 10648; dunque il cubo di 21 è il maggior cubo che c'entri pel 9666.

PROBLEMA VI.

• Estrarre la radice cubica da un cubo persetto qualunque composto di più di sei cifre, v. g. dal numero 34328125.

Risoluzione. Date un'occhiata al tipo seguente, e

la troverete.

Tipo delle operazioni necessarie per la foluzione del Problema proposto.

Spiegazione. Si è operato in questo Problema, come ne' due precedenti, con questa disferenza, che nella rerza operazione si son considerate le due radici trovate, some formanti una sola radice; quindi si è satto in questa seconda operazione a 32. Consultate il tipo

seguente, e ci troverete la prova della bonta di que-

$$27 = a^3$$
.
 $54 = 3aab$.
 $36 = 3abb$.
 $8 = b^3$.
 $15360 = 3aab$.
 $2400 = 3abb$.
 $125 = b^3$.

Somma 34328125 = $a^3 + 3aab + 3ab + b^3$

OSSERVAZIONE.

Si troveranno nell'articolo de' Logaritmi de' metodi più compendiosi per estrarre, non solamente le radici quadrate, e cubiche, ma eziandio le radici quarte, quinte, ec. Ciò nulla ostante noi qui avvertiamo, che per estrarre la radice quarta da un quadrato-quadrato,, bisogna estrar due volte la radice quadrata. Per convincervene, gittate gli occhi ful Problema seguente.

PROBLEMA VII.

Estrarre la radice quadrata da un quadrato-quadrato qualunque, v. g. dal numero 234256.

Rifoluzione. Voi troverete il metodo mello due ope-

Tipo della prima operazione .

razioni seguenti.

2*ab*+ab

Radice quadrata a e 6 = 484.

Radice quadrata a e b = 22.

Non è necessario avvertire, che nella prima operazione noi abbiam considerato 234256, non come ua quadrato-quadrato, ma come un quadrato persetto, da cui abbiamo estratta la radice esatta 484; e nella seconda operazione, noi abbiamo considerato 484, come un quadrato persetto, da cui abbiamo estratta la radice esatta 22. Or egli è evidente, che 22 è la radice quarta del quadrato-quadrato proposto. Insatti 22 22 = 434, e 484 × 484 = 234256; dunque 22 è la radice quarta del quadrato-quadrato proposto; imperciocchè un quadrato moltiplicando sessesso il suo quadrato-quadrato.

Si avrebbe potuto estrarre iu un sol colpo la radice quarta del numero proposto; per questo bastava eguagliarlo alla quarta potenza di a+b, nella maniera seguente,

23, 4256 = $a_1 + 4a_2$; $b + ba_2$ $b_2 + 4ab_3 + b_4$.

16 = $a_1 + b_2$ Dunque a_2 prima radice.

74256 = $4a_1$; $b + ba_2$ $b_2 + 4ab_3 + b_4$.

32 = $4a_3$; Dunque b_2 2 radice seconda.

64 = $4a_3$; b_3 ; b_4 ;

 $= 4a^3b+ba^2b^2+4ab^3+b4$.

Radice 42. # e b = 22.

Spiegazione delle Operazioni precedenti.

1.. Poiche si tratta di quarta radice, si è tagliato il numero 234256 in divisioni di 4 in 4 cisre, andando da destra a sinistra, val dire cominciando dalle unità.

ES.T

2.º Si è sapposto 234256 eguale alla quarta potenza

di a+a.

3.º Si è fatto 16=2, e = 2; perchè 16 è il più
grande quadrato-quadrato contenuto in 23. Si è fatta
al solice la sottrazione; si ebbe per residuo il 7, e cosi si tu terminata la prima operazione.

4.º Per far la seconda operazione si sono abbassate accanto del residuo 7, le cifre della seconda divisione,

e si ebbe 74256= 441 b+642 b2 +4461 +6+.

5.0 In questo quadrinomio algebraico, in cui si conosce il valore di a, si è cercato di conoscere il valore di b. Per ottenetlo, si ediviso 74250 per 4a = 32;
il primo quoziente 2 ha dato il valore di b, e la se-

tonda cifra della quarta radice di 254256.

6.0 Si proverà la esattezza di questo metodo facendo se 17, 4a; b= 64, 6a² b² = 96, 4ab; = 64, b+ = 16. Ciò satto si disporranno questi cinque valori come qui appresso; se ne sarà l'addizione; e siccome la lor somma varrà precisamente il quadrato-quadrato proposto, si conchiuderà, che 234256 è un quadrato-quadrato persetto, e che 22 n'è la radice quarta esatta.

16 = a+ 64 = 4a; b 96 = 6a; b= 64 = 4ab; 16 = b+

Somma 234258 = #+ +4a; b+6a; b2 +4ab; +64;

ETEROGENEO. Un corpo eterogeneo è un corpo

composto di parti che non si rassomigliano.

EVOLUTA. Linea curva, sopra la quale un silo applicato; e steso poi a maniera di tangente, essendo svolto, descrive un'altra curva. Immaginatevi dunque una curva qualunque, per esempie, il circolo A avvolto d'un silo. Prendete un degli estremi di questo silo, e svolgetelo per modo, che la parte, che non avvolge più il circolo A, sia stesa in linea retta, a maniera di tangente. Questo silo descriverà necessariamente colla estremità della sua parte svolta una curva non circolare, ch' io chiamo B. In questo caso il circolo A, si chiamerà l'Evoluta, ovver la curva generatrica della curva B; è il silo, che si svolge, si chiamerà il raggio tamente della evoluta. Questo nome gli si adata la curva della evoluta. Questo nome gli si adata la

La a mataviglia, poiche si può considerare questa porzione di filo ad ogni passo che avanza, come descrivente un arco di cerchio infinitamente piccolo, e la curva generata B, come composta di una infinità di questi archi tutti descritti da diversi centri, e sopra diversi raggi. Ogni porzione di questo filo è dunque nel tempo stesso tangente del circolo A, e raggio della curva B.



TAVOLE

DEL CALENDARIO GREGORIANO.

AVVERTIMENTO.

l'Articolo del Calendario è uno de'più diffusi di questo Dizionario. Gli mancan però per esser compiuto 4 Tavole, che noi abbiam creduto di riserbare in fine di questo volume; e sono le Tavole de'numeri d'Oro, delle Lettere Dominicali, delle Lettere indici, e delle Epatte. Noi le daremo in tutta la loro essensione, colla spiegazione la più minuta per metterle a portata di chicchessia.

A queste 4 Tavole verrà dietro il Calendario antico, che su in uso nella Chiesa sino all'anno 1582. Del quale se ne rileverà il disetto confrontandolo col Calendario Gregoriano, che si troverà nel corpo di

quest' Opera pag. 146. e seg.

Le addizioni all'arricolo del Calendario faranno terminate dalla Tavola della Celebrazione della Festa di Pasqua; quest' ultima Tavola sarà quella, che farà meglio conoscere il gran servigio, che ha renduto al mondo Cristiano il Pontesice Gregorio XIII.

T A	V G	L			I	=	E.	
	· • • • • • • • • • • • • • • • • • • •	****	· • · · ·		ay eri	,		
	•		ø	100	200	300	400.	500
GLI ANNI cioè gli Secoli.	CENTESIMI, ultimi de'		1,900	0003	2100	72200	2300	2400
	,		3800	3900	4000.	4.100	4200	4300
	NUN	4	E I	? 1				
			1	6	ıi.	16	2	.7.
I 20 39 2 21 40 3 22 41 4 13 42 S 24 43 6 25 44 7 26 45 8 27 46 9 28 47 10 29 48 11 30 49 11 30 49 11 30 49 11 33 52 14 33 52 15 34 53 16 35 54	58 77 96 59 78 97 60 79 98 61 80 99 62 81 63 82 83 64 65 84 66 85 67 86 68 87 69 88 70 89 71 90 72 91 73 92		7 3 4 5 6 7 8 9 10 11 12 13 14 15 16 17	12 8 9 10 11 12 13 14 15 17 18 19 12 3	13 14 15 16 17 18 19 1 2 3 4	17 18 19 1	78 9 10 11 12 13 14 15 16 17	8 9 10 11 12 13 14 15 16 178 19 1 2 3 4
17 36 55 18 37 56 19 38 57	74 93 75 94 76 95	,	18 19	4 5 6	9 10	15	Í	367

N U M E R I D'O R O. di Nostre Signore sine al 5600.

		-	
600 700 800	000	1300	1500 1600 1700
2500 2600 2700	280 0. 2900 3000	3100	3400 3500 3600 3700
4400 4500 4600	4700 4800 4900	5000 3100. 5200	\$300 \$400 \$500
	D' O	R O.	
12.17.3	8 13 18	4 9 14	19 5 10 15
13 18 4 14 19 5 15 1 6 16 2 7 17 3 8 18 4 9 19 5 10 1 6 11 2 7 12 3 8 13 4 9 14 5 10 15 6 11 16 7 12 17 8 13 18 9 14 19 10 15 1 11 16 2 12 17 3	9 14, 19 10 15 1 11 16 2 12 17 3 13 18 4 14 19 5 15 1 6 16 2 7 17 3 8 18 4 9 19 5 10 1 6 11 2 7 12 3 8 13 4 9 14 5 10 15 6 11 16 7 12 17 8 13 18	5 10 15 6 11 16 7 12 17 8 13 18 9 14 19 10 15 1 11 16 2 12 17 3 13 18 4 14 19 5 15 1 6 16 2 7 17 3 8 18 4 9 19 5 16 1 6 11 2 7 12 3 8 13 4 9 14	1 • 6 11 16 2 7 12 17 3 8 13 18 4 9 14 19 5 10 15 1 6 11 16 2 7 12 17 3 8 13 18 4 9 14 19 5 10 15 1 6 11 16 2 7 12 17 3 8 13 18 4 9 14 19 5 10 15 1 6 11 16 2 7 12 17 3 8 13 18 4 9 14 19 5 10 15

Z 2

SPIEGAZIONE

DELLA TAVOLA PRECEDENTE.

La Tavola precedente contiene degli anni centesimi, degli anni intermedi, e de' numeri d' Oro. Gli anni centesimi son collocati nelle 18 case superiori. Quelli che han lo stesso numero d' oro sono stati posti in case diverse l'un sotto l'altro. Tali sono il 1700, 3600, 5500.

Si son disposti nelle dieci case collaterali i 99 anni intermedi, che trovansi tra due anni centesimi diversi,

v. g. tra il 1700, e 1800.

Li numeri d'oro, di cui ne abbiam data la Etimologia nell'articolo del Calendario, num. 6. appartengono altri agli anni centessini, e altri agli anni intermedj. I primi sono stati collocati sotto gli anni centesimi, e sono i nomeri, 1, 6, 11, 16, 2, 7, 12, 17, 3, 8, 13, 18, 4, 9, 14, 19, 5, 10, 15. I secondi sono stati posti sulla stessa linea degli anni intermedi, distribuiti in 30 case diverse.

PLOBLEMA I.

Trovar il numero Auro di un anno centesimo, v. g. del 1800.

Risoluzione. Prendere il primo numero, che trovasis sotto l'anno centesimo proposto. Sarà il 15. per l'anno 800.

Dimostrazione. Aggiungete. 1. a 1800. Dividete 1801 per 19; avrete per quoziente 94. e vi resterà 15. dopo l'ultima divisione; dunque l'anno 1800 sarà il quindicesimo anno del novancinquesimo, ciclo lunare dopo la nascita di G. C.; dunque l'anno 1800 avrà 15 per numero d'oro. Vedete questa materia ridotta a'suoi principi nell'articolo del Calendario, num. 6.

PROBLEMA II.

Trovar il numero Aureo di un anno intermedio, v.

g. del 1768.

Risoluzione. Cercate 68 tra gli anni intermedi; esaminate poi qual sia la casa de' numeri d'oro, che troyansi sotto il 1700; osservate finalmente qual sia il nu-

me-

mero d'oro, ch'è nel tempo stesso sotto il 1700; e sulla stessa linea del 68., e conchiudete, che l'anno 1768 è stato il secondo del ciclo lunare. Dividete 1769 per 19, avrète per quoziente 93, e vi resterà 2 dopo l'ultima divisione; dunque l'anno 1768 sarà il secondo anno del novanquattresimo ciclo lunare dopo la nascita di Gesucristo; dunque l'anno 1768 avrà 2 per numero d'oro. Vedi l'articolo Calendaria, n. 6.

Nota. Le due pagine che contengono la Tavola de' numeri d'oro, devont esser considerate come una sola: le linee della seconda Tavola sono la continuazio-

me di quelle della prima.



TAVOLA DELLE

Del 1700.

Gli anni ce timi de Se	ntelimi, o gli ul-	14. Cafa 1750/, 2100 2500, 2900 3300, 3700 4100, 4500 4900, 5300
ya. Cafa 10. Cafa 15º. Cafa	1 29 57 85 2 30 58 86 3 31 59 87 4 32 60 88 5 33 61 89 6 34 62 90 7 35 63 91 8 36, 64 92 9 37 85 93 10 38 66 94 11 39 67 95	C B A G E F D C B A G F E D C B A G B A G F E D C B A G B A G B B A G B B B B B B B B B B
ia 201. Caia 252. Caia 301. Caia 352.	12 40 68 96 13 41 69 97 14 42 70 98 15 43 71 99 16 44 72 17 45 73 18 46 74 19 47 75 20 48 76	AGFE CBAG
301. Cafa 352. Cada	21 49 77 22 50 78 23 51 79 24 52 80 25 53 81 26 54 82 27 55 83 28 56 84	EDCBA GFED

LETTERE DOMINICALI fino al 5600.

2ª. Casa	3ª. Casa	4ª. Casa
1800, 2200 2600, 3000 3400, 3800	1900, 2300 2700, 3100 3500, 3900	2000, 2400 2800, 3200 3600, 4000
4200, 4600 5000, 5400	4300, 4700 5100, 5500	74400, 4800 5200, 5600
E	G	BA
D C B AG	F. E. D. CB	GFEC GFEC
C B A F E D CB A G	A G F E	B A G FE
A G F ED Cafa	C B A GF	D C C B AG
C B A GF	EDC A	F E D CB
E D C Cafa	G F E DC	age. Cafa
GFEC	B A G FF	C B C A GF
FE CBAG EDCA GFED BAGE Cafa 224. Cafa 274. Cafa 374. Cafa	38. C C B C AG	SPIE-

SPIEGAZIONE

DELLA TAVOLA PRECEDENTE.

Ecco su quai principi ci siam sondati nel cossituire la Tavola delle Lettere Dominicali.

1.º Gli anni 3900, de' quali si cercarono le Lettere Dominicali, contengono 40 centesimi anni, che surono

aistribuiti nelle 4 prime case .

2.º Si sono posti in una stessa Casa tutti i centessimi anni, che hanno la stessa Lettera Domenicale. Gli anni centesimi della prima Casa hanno la Lettera C; quelli della seconda la Lettera E; quelli della terza la Lettera G; e quelli della quarta Casa le Lettere BA per Lettere Dominicali.

3.0 Siccome nei 40 centesini anni, mon ve ne sono che 10 di Bissessili, questi 10 si sono riservati per la quarta Casa, e gli altri trenta si sono distribuiti nelle tre prime.

4. Gli anni intermedi fiziono distribuiti nelle sette Case Collaterali, valdire nelle Case, 50, 10, 15, 20,

25, 30, 35.

5. Gli anni intermedi che si collocarono orizzontalmente nella stessa Casa, disseriscono di 28 anni, perche il ciclo solare non contiene, che un simil numero d'anni. La cisra i della Casa 5. per esempio, disserisce di 28 anni dalla cisra 29; lo stesso è di questa rispetto alla cisra 57. ec.

6.0 Ogni Casa collaterale contiene 4 linee perpendicolari, ciascuna di quattro cifre, perche P anno Bisse-

stile ritorna di quattro in quattro anni.

7.º Le quattro prime Lettere Domenicali delle Case 62. 72. 82. e 92. cioè le Lettere B, D, F, G, corrispondono alle cifre 1, 29, 57, 85, della 52. Casa. Lo stesso è non pur delle Lettere A, C, È, F, rapporto alle cifre 2, 30, 58, e 86; ma inoltre delle Lettere D, F, A, B, delle Case 11, 12, 13, 14, rapporto alle cifre 5, 33, 61, 89, della Casa 10, ec.

8.º La Lettera B della Casa 6 corrisponde or alla cifra 1, or alla cifra 29, or alla cifra 57, ed or alla cifra 85 della casa 5. Lo stesso è delle Lettere D, F, G; il centesso anno è quello che ne decide, come vedence mella soluzione nel Drablema sociale, come vedence mella soluzione nel Drablema sociale.

drete nella soluzione nel Problema secondo.

P R O.

Trovat la Lettera Dominicale di un anno centesimo; v. g. del 1800.

Risoluzione. L' anno 1800 ha per Lettera Dominicale E, poiche l'anno proposto trovasi nella 21. Casa

PROBLEMA II.

Trovat la Lettera Dominicale di un anno interme-

dio, v. g. del 1759.

٠ لته ا

Rifoluzione. L'anno 1759, ha per Lettera Dominicale G. Per trovarla, ho preso 59 nella 2º, colonna della 5º. Casa, e ho preso nella 6º. Casa la Inettera G, perche trovasi dirimpetto alla cifra 50º, ed è nella Colonna delle Lettere Dominicali collocate sotto l'anno 1700.

TAVOLA

Delle Lettere Indici d'al 1760, sint al 5600.

****		<u> </u>	ښت	- تحتيه	-
C	i 700	Metemptofe m. proemptofe met. biffestile	n	4000	bissestile
C	1800	m. proemptofe	m	4100	met:
В	1900	met:	1	4200	met'
В	2000	bissestile	1	4706	meti e proem.
В	2100	met. e proem.	1	4400	bissestile "
A	2200	met.	k	4500	
u	2300	mét.	k	4600	met. e proem.
·A	2400	biffest. proem,	l i	4700	met.
	2500			4800	bistestile
	2600				met. e proem.
		meti e proem:	h	1000	met.
lt.	1800	biffeRile.		\$100	
	2900		1 6	\$200	billeft. proem.
3	2000	met. e proem.			
t	3100	met.	f	5300 5400	met.
r	2200	bissestile.	f	5500	met. e proem.
1	2200	met. e proem.	f	1600	bissestile.
9	3400	met.		,	
P	3500	met.			
la	2600	biffest. proem.			
16	3600 3700 3800	met.		1	
'n	2800	met.		1	
n	2000	met. e proem.			
-	- //	Production		<u>'</u>	2777

SPIEGAZIONE

DELLA TAVOLA PRECEDENTE.

Le dimande e le risposte seguenti metteranno in chiaro la Tavola data?

D. Di qual uso è la Lettera C, che corrisponde al

1700.

R. La Lettera C corrisponderà nella Tavola seguente a una serie di Épatte 19, val dire all' Epatte, *XI, XII, III, XIV, XXV, VI, XVII, XXVIII, IX, XX, I, XII, XXIII, IV, XV, XXVI, VII, XVIII. La Lettera C serve dunque a indicare la serie dell' Epatte usate dal 1700 sino al 1799; e sono le 19 da noi accennate. Lo stesso è della Lettera B rapporto al 1900. E questa è la ragione, perchè si chiamano Lettere Indici.

D. Che cosa fignifica Mesemptosi?

R. La Metemptosi, osia Equazione solare, è la soppressione di un giorno. Vi su Metemptosi nel 1700, perche quest'anno ch' esser dovea Bissestile non lo è stato. Dopo la risorma del Calendario la Metemptosi accaderà 3 volte in 400 anni.

D. Che cola significa Proemptos.

R. La Proemptosi, ossia l'Equazione Lunare, è l'anticipazione del Novilunio. Succede la Proemptosi di 300 in 300 anni incirca, perchè allora il Novilunio accade un giorno più presto di quel che dovrebbe accadere. Questo fenomeno ha sa sua origine dalla persuasione degli antichi Astronomi, che i Noviluni ritornassero nello momento dopo passati 19. anni, come si è dette nell'articolo del Calendario, num. 6.

		_	-	The residence of the last of t
	ì	<u> </u>		ARREST AND AND ARREST
	ľ	l xvj lxvijlxviij lxi		A STATE OF S
				PEARE ARE LESSEE
		jix		KERTINA A A A A A A A A A A A A A A A A A A
		l xv	1	AARRXXIII AARA
	1	X,	.	KXXV)
ġ		l xi		K K K K K K K K K K K K K K K K K K K
260	0	xiij l xiv l	ĺ	l v z
al	24	- 1		
Rno	ı	хij	Ξ.	KKY
٥	0	x; I		27
170	À	-	⊬	HARATAR REPARE
al		×		KKKKKKK ******************************
8	Η	ix 1	-	
pas	~	7	4	KKEN KKEN KKEN KKEN KKEN KKEN KKEN KKEN
TAVOLA delle Epare dal 1700. fine al 5600.	ш	vj l vij l'viij l	ا	
del	Z.	<u>.</u>	[]	
A	1 1	1	ш	XXXXXXXXXXXXXXXXXXXXXXXXXXXXXXXXXXXXXX
70	ב	v ;		M M M M M M M M M M M M M M M M M M M
12	z	7		
T		>		AAAAAAAAAAAAAAAAAAAAAAAAAAAAAAAAAAAAAA
		l iv l		
		=	}	
ł		ii	•	
		-		
		l ij 1		A A A A A A A A A A A A A A A A A A A
	ĺ		i	-
		,	ł	KKKYIII KKKIII KKIII
		7.		でなんいじゅいななのは、 とうはっちょう
•	1		J	Lettere indici ;

SPIEGAZIONE

DELLA TAVOLA PRECEDENTE.

La Tavola precedente contiene de' numeri Aurei, delle Lettere Indici, e dell' Epatte. I numeri d' Oro trovansi nella colonna superiore collocata orizzontalmente. Le Lettere Indici sono nella prima delle colonne perpendicolari; e le Epatte nelle colonne parallele a quella delle Lettere Indici. Quando si vuol conoscere per mezzo di questa Tavola la Epatta di un anno qualunque, si dee sapere qual sia la Lextera Indice del secolo corrente, qual sia il numeno d' Oro dell' anno proposto; e la Epatra, che cercasi, sarà il numero Romano, che si troverà nel tempo stesso sotto quel numero d'Oro, e dirimpetto alla Lettera Indice: v. g. l' anno 1760. ebbe XII. di Epatta, perche XII. trovali nel tempo stesso sotto XIII. numero Aureo dell' anne proposto, e dirimpetto a C Lettera Indice del secolo corrente .

Per conoscere l' Epatta del 1760 senza l'ajuto della Tavola precedente, moltiplicare 1. 60 per 11; 2.0 aggiungeteci 9 al prodotto 660. 3.0 aggiungeteci inoltre allo stesso prodotto cante unità, quante sono le volte che il numero Aureo I ritornò dall' anno 1700, cioè aggiungeteci 2; 4., dividete (per 20 la somma 672; Traseurate il quoziente 22; e siccome vi resterà 12 dopo l'ultima divissone, conchiuderete, che l'anno

1760 ebbe XII. di Epatta.

Nota 1.0 che per trovar la Epatta del 1760 fa duopo moltiplicare 60 per 11, perchè ogni anno si aggiu-

ane it alla Epatta del precedente.

Nota 2.. Che si aggiunse 9 al prodotto 600, perchè la Epatta del 1701 è stata XX, e si suppone, che non

ha stata che XI.

Nota 2.. Che bisognà inoltre aggiunger 3 alla somma 660 perchè dell'anno 1701 vi furono 3 anni, ch' ebbero per numero Aureo 1; or in questi anni bisognà agginuger 12 in vece di 11 alla Epatta dell' anno pretedente, come si è detto nel Calendario, num. 11.

Nota 4.6 Che bilognò dividere per 30 la somma 672,

per-

perche si leva 30, Suando, dopo aver aggiunto 11. alla Epatta dell'ultimo anno, la somma supera 30.

Nota 5.0 Che quando non resta nulla dopo l'ultima operazione della divisione, la Epatta dell'anno propo-

sto è 30, ossa Asterisco .

Non è necessario avvertire, che le 4 Tavole da nos date e spiegate son relative all' articolo del Calendario, che si troverà in queste Diaionario. Per dar a questo articolo interessante turta la persezione, a tueta la estensione, della quale è suscettibile, noi metteremo sotto gli occhi del Lettore il Calendario antito, affinche ognuno resti convinto della necessità, che y'era di risormarlo.



IDEAGENERALE

DEL CALENDARIO.

IL Calendario, che noi siam per mettere sotto gli occhi del Lettore, è quello, che su in uso nella Chiesa Cattolica dal Concilio Niceno, sino al Pontiscato di Gregorio XIII, val dire dall' anno 345 sino all' anno 1582 Contiene i numeri d' Oro, i giorni d' ogni mese, e le Lattere Dominicali. I numeri d' Oro son ripetuti tante volte quanti vi son mesi nell'anno; ma siccome di questi numeri non ve ne sono, che dicia nove, e i mesi ordinari hanno 30 o 31 giorno, con non su possibile assegnare un numero d'Oro a ciascun giorno d'ogni mese; vedremo in progresso qual ordin si tenne in questa distribuzione. Quanto alle Lettere Dominicali, occupavano esse nel Calendario antico lo stesso posso, che occupano nel nuovo.

La Tavola che terminerà questo Articolo, è comu-

ne alli due Calendari.

	D A R	JO AN	TICO.
GENNA	AJO.;	FEBB	RAJO.
NUMERI G	IORNI les Meso.	NUMERI d'Oro.	GIORNI del Mese.
XI XIX VIII XVI V XIII II X XVIII II X XVIII II XV IV 2 XII I 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1	TE Dominicali. EFGABCDEFGABCDEFGAB	XIV XIII IX XVIII XV XVIII XV XVIII VIII XV XV	DEFGABCDEFGABCDEFGABC 112 34 56 78 9 10 11 12 13 14 15 6 17 18 19 20 21 22 23 24 25 26 27 28

	NDAR RZO:	FO 4 N	
NUMERI d' Oro .	GIORNI del Mese.	NUMERI d'Oro.	GIORNI del Mese.
III XI XI XIII XI XVIII XV XVIII IX XVIII IX XVIII XI X	Lettere Dominicali. DE FG A B C D E F G A B	xi xix viii xiii xiv xiii ix xviii xviii xviii xiv xiii	Lettere Dominicali. GABCDEFGABCDFAACACDEFGABCDEFGABCDEFGABCDEFGABCDEFGABCDEFGABCDEFGABCDEFGABCDEFGABCDEFGABCDEFGABCDEFGABCDEFGABCDEFGABCDEFGABCDEFGABCACACACACACACACACACACACACACACACACACAC

_	MD AA GIG.		t foo: G ⁱ N ^l O:
NUMERI Fort.	GIÓRNI del Mejo.	NUMERI Oro.	GIÖRNI del Mofe
XIV	HODEFGABO	XW XVIII XV XVIII XV XVIII XV XVIII XV XVIII XV XVIII XIV XIV	1 2 F & ABCODE F G ABC

L U G	L-I O.	AGO	STÖ	
NUMERI d'Oro.	GIORNI del Mese.	NUMERI d'Oro.	G 10 R del. Mé	
XIX VIII XVI XVIII XV XVIII II XX XVIII XIX XIX	Lettere Dominicali . 1 2 B C D E F G A B C	VIII XVI V XIII II X XVIII VII XV IV XIII II IX XVIII VII XIV III XIX XIII XIX VIIII	GDEFGABCACACACACACACACACACACACACACACACACACAC	Lettere Dominicali.

3	NDAI MBRE,	OTTO	
NUMERI d'Oro.	GIORN del Mefe.	INUMERI d'Oro,	GIORNI del Mese.
XIX XIX XIII XX XVIII XX XX XVIII XX XX XVIII XX	FGABCDERGABCDEFGABCDEFG 112 3 4 5 6 78 9 10 11 12 13 14 FGABCDEFG 22 23 24 BCDEFG 22 23 24 BCDEFG 23 26 27 28 29 30	XVI XIX XIX XIII IX XVIII XVIII XX XVIII XX XXIII III	1 B C D E F G A B C D E F G A B C D E F G A B C D E F G A B C D E F G A B C 22 B C D E F G A B C 25 B C D E F G A B C 27 B C 28 B C D E F G A B C 27 B C 29 B C 27 B C 29

4	N D A R	DECE	TICO. MBRE.
NUMERI d' Oro.	GIORNI del Mese.		GIORNI del Mese.
XII XIX XIX XII XII IX XIII XIII XIII	Lettere Dominicali. DEFGABCDEFGABCDEFGABCDEFGABCDE 178 90 111 12 13 14 15 16 17 18 19 18 19 12 22 24 24 25 26 27 28 29 29 29 29 29 29 29 29 29 29 29 29 29	XIII III XVIII XVI	FGABCDEFGABCDEFGABCDEFGABCDEFC 11 2 3 4 5 6 7 8 9 10 11 12 13 14 5 6 7 8 CDEFGABCDEFC 22 23 24 5 6 CDEFC 25 26 CDEFC 26 27 28 29 29 29 29 29 29 29 29 29 29 29 29 29
Ŷ	30 E	IIIX	30 G 31 A

Spiegazione del Calendario Antico.

E risposte alle questioni seguenti rischiareranno il Calendario antico.

Prima questione. Accanto di quai giorni si pretest

colloçare i numeri Aurei nel Calendario antico?

Risposta. Siccome non vi sono tanti numeri Aurei, quanti vi son giorni nel mese, così si è preteso di collocar i numeri Aurei accanto di quei giorni, ne' quali eredevasi, che occorressero i Noviluni. Gli antichi s' avvisavano dunque, che i Noviluni non cadessero mai me' giorni, accanto de' quali non v' eta posto nessun numero Aureo.

Seconda questione. Nel Calendario antico quando tot:

nava lo stesso numero Aureo?

Risposta. Lo stesso numero d'Oro ritornava nell'antico Calendario alternativamente dopo 30, e 29 giorni. Il numero d'Oro III, per esempio, erà collocato accanto dell' 1 e del 31 di Gennaso, dell' 1 e del 22 di Marzo, del 29 di Aprile, del 29 di Maggio, del 27 di Giugno, del 27 di Luglio, del 25 di Agosto, del 24 di Settembre, del 23 di Ottobre, del 22 di Novembre, e del 21 di Decembre. Or dall' 1 al 31 di Gennaso vi son 30 giorni, dal 31 di Gennaso vi son 30 giorni, dal 31 di Gennaso al 1 di Marzo non ve ne sono che 29. Parimenti dal 4 al 31 di Marzo vi son 30 giorni, e dal 31 di Marzo ai 29 di Aprile, non ve ne sono che 29 ec. Lo stesso è di tutti gli altri numeri d'Oro: ritornano tutti alternativamente dopo 30 e 29 giorni, ovver dopo 29 e 30 giorni, perche i mesi lumari sono alternativamente di 30 e di 29 giorni, o di 29 e 30 giorni.

Terza questione. Che differenza vi ha egli tra due nu-

meri d' Oro che si seguono?

Risposta. La disserenza che trovasi tra due numeri Aurei, che si sieguono, è VIII, supposto che il più piccol numero d'Oro sia l, e il più grande XIX. Infatti i tre primi numeri d'Oro del mese di Gennajo sono III, XI, e XIX. Or questi tre numeri disseriscon di VIII; e lo stesso sarà di tutti gli altri, che si potessero assegnare; d'unque VIII è la disserenza, che passa tra due numeri d'Oro qualunque che si seguono.

Corollario. Per aver un numero Aureo qualunque aggiungete VII al numero Aureo precedente. Se la soni-

nma non eccede XIX. sarà quello il numero Aureo hiesto; se supera XIX, levare XIX, e il restante darà il numero Aureo richiesto.

Quarta questione. Perchè nel Calendario antico si lasnel principio del mese di Gennajo un posto voto il numero Aureo II, e il numero Aureo XI, e 1 si lasciò tra il numero Aureo XIX, e il numero

reo VIII?

Rifposta. Perchè il numero Aureo XI, e più grande numero Aureo III, che lo procede immediatamene pel contrario il numero Aureo VIII è più pico del numero Aureo XIX. sotto del quale ritrovasi. lunque regola generale di lasciar un posto voto tra numeri Aurei, il più piccolo de' quali sia collocasopra il più grande; e di uno lasciarne, nessuno di o, quaddo di due numeri Aurei, che si seguono mediatamente, superiore è più grande dell'inseriore. Questa regola però patisce la sua eccezione alli 3 di brajo, 6 Aprile, 4 Giugno, 2 Agosto, 3 Ottobre,

Decembre. Infatti alli 3 di Febbrajo vedesi il nuro d' Oro XIX immediaramente dopo il numero d'
XI. Alli 6 Aprile, 4 Giugno, 2 Agosto, vedesi il
nero d' Oro XVI immediaramente dopo il numero
ro VIII. Finalmente alli 3 Ottobre, e 2 Decembre
1 si lasciò nessun posto voto tra il numero d' Oro suiore V e il numero d' Oro XIII. Queste eccezioni
o fondate sulla necessità di osservare la regola indi1 nella risposta alla Questione seconda.

Quinta questione. Quali iono i diferti del Calendario

Risposta. Noi gli abbiamo accennati nell' Articolo Calendario, num. 10. Per sar meglio comprendere ran servigio, che Gregorio XIII. ha renduto al mon-Cristiano, noi paragoneremo il risultato del Calenio Gregoriano, col risultato del Calendario antico porto alla celebrazione della Festa di Pasqua. Si rà in quale sconcerto saremmo noi, se non si sosse rmato il Calendario di Giulio Gesare.

TAVOLA

Per la Gelebrazione della Pasqua dal 1767, fino al 1867

Anni PASQUAPASQUAL'Anni PASQUALPASQU							
	Secondo il	Secondo il	ZHRI.	PASQUA Secondo il	Secondo		
	Calenda	Calenda-		Calendar.	Calenda		
	rio corresso.	rio ansico		correcto.	rio antico.		
					0) (0)		
1767	19 Aprile	8 Aprile	1798	8 Aprile	28Matte		
1768	3 Aprile	30Marzo	1799	24Marzo	17 Aprile		
1769		19 Aprile		13 Aprile			
1779	15 Aprile	4 Aprile	1801	5 Aprile	24Mar20		
1771		27Marzo		18Marzo	13 Aprile		
1772	19 Aprile	15 Aprile	1803	to Aprile	5 Aprik		
1773		31 Marzo		1 Aprile	24 Aprik		
1774		20 Aprile		14 Aprile	9 Aprile		
1775		12 Aprile		6 Aprile	1 Aprile		
1776				19 Aprile	14 Aprile		
1777		16 Aprile			5 Aprile		
1 1778				3 Aprile	18Marzo		
1779		31 Matzo		22 Aprile	17 April		
1780		19 Aprile		14 Aprile			
1781		4 Aprile			21 April		
1782					13 Aprik		
1783			1814	10 Aprile	29 Marze		
1784							
1785		20 Aprile	1816	14 Aprile	9'Aprile		
1786	Lo Aprile	12 Aprile	1817	6 Aprile	25 Marzo		
1787	8 Aprile	28Marz	8181/0	22Marzo			
1788			e 181 s	II Aprile	6 Aprile		
1789					28Mar20		
1790				22 Aprile			
179			e 1822	7 Aprile			
179		4 April	e 1823	30Marzo	22Maru		
179		24 April	e 1824	118 Aprile	6 April		
179		April Q	e 1825	3 Aprile	29Marz		
179		e 1 April	e 1826	6 26 Ma rzo	18 April		
179	6 27 Marze	20 April	e 182	7 15 Aprile	2 April		
179		el 5 April	e 182	8 6 Aprile	125 Marzi		
1	-	· ·	•	•	-		

TAVOLA

Per la Celebrazione della Pasquu dal 1767, sino ul 1867.

				,	1
Anni		PASQUA	Anni 1	PASQUA	PASQUA
		Secondo il			Secondo il
		Calenda-			rio ablico.
	201783.0.1	rio antico.	1		710 40-160
-0			-	-	
1829	19 Aprile	14 Aprile	1049	& Aprile	3 Aprile
1830	11 Aprile	6 Aprile		31 Marzo	
1831	3 Aprile	19Marzo		20 Aprile	
1832	22 Aprile	10 Aprile	1852	11 Aprile	30Marzo
1833	7 Aprile	2 Aprile	1853	27 Marze	19 Aprile
1834	20Marzo	22 Aprile		6 Aprile	
1835	19 Aprile			8 Aprile	
1836				23 Marzo	
1837		18 Aprile		12 Aprile	
1838	15 Aprile			4 Aprile	
, 1839	as Margo		1.830	24 Aprile	- Anrile
1840	1 / 1			8 Aprile	
1841				31 Marzo	
1842		19 Aprile		20 Aprile	
1843		11 Aprile		5 Aprile	
1844	7 Aprile	26Ma120	1864	27 Marzo	19 Aprile
1845	23 Marzo	15 Aprile	1865	16 Aprile	4 Aprile
1846		7 Aprile		1 Aprile	
1847		23 Marzo		21 Aprile	16 Aprile
	23 Aprile				
1	2 whine	I TY Whine		1	·

OSSERVAZIONI

Sopra la differenza, che trovasi tra l'antico e il nuovo Calendario, rapporto alla Celebrazione] della Festa di Pasqua.

2.º Scondo il Calendario nuovo, l'anno 1707 ebbe per Eparta XXX, offia l'afterifeo *, e per Lettera Dominicale D. Se dunque al cuno mi chieda in qual mefe e in qual giorno fi dovesse dopo la riferema del Calendario celebrare la Resta di Pasqua nell'anno 1707; ecco in qual maniera io opero. Osservo nel Calendario Gregoriano, qual sia il primo giorno dopo li 7 di Marzo, al qual corr'sponde. l'asterisco *; e trovo estre il 151, cinè trovo che il Novilunio di Marzo cader dovette alli 31. Aggiungo 14 giorni alli 31 di Marzo, e conthudo che il Pleniunio Pasquale cadde a' 15 di Aprile; e appunto in quel giorno si è celebrata la Pasqua nel 1707. Di tutte queste operagioni vesterne la ragione nell'Asticolo del Calendario, 1818.

2.º Secondo il Calendatio antico l'amno 1757 ebbe per numero Aureo I, e per Lettera Dominicale G. Per trovar in qual mele e in qual giotno fatebbeß, celebrata la Pasqua nel 1757 se vi f se stato obbligo di servirsi del Calendario antico; ecco come si deve operare. Cercaw nel Calendario antico qual sia il primo giorno, dopo il 7 di Marzo, al qual corrisponde il numero d'Oro I; voi trovarete, chè il Pasta val dite, voi troverete, che il Novilunio sarà li 22. A giungete 114 giorni alli 33 di Marzo, vedrete, che il-Plenilunio Pasquale caderà la Aprile, Ecrete sinalmente, per menso della Lettera Dominicale, in qual giorno caderà la prima Domenica dopo il Pienilunio Pasquale; e siccome caderà agli \$ Aprile, voi potrete afficutare, che chi si servisse del Calendario antico, avrebbe celebrato la Pasqua agli 3 di Aprile nel 1767. Questo metodo è sondato sugli stessi principi del sum. 1.

3.0 Quel che si è facto per l'anno 1707, fi fece pegli anni 99 seguenci, fi potrè farlo per un esi numero d'anni che si vorrà.

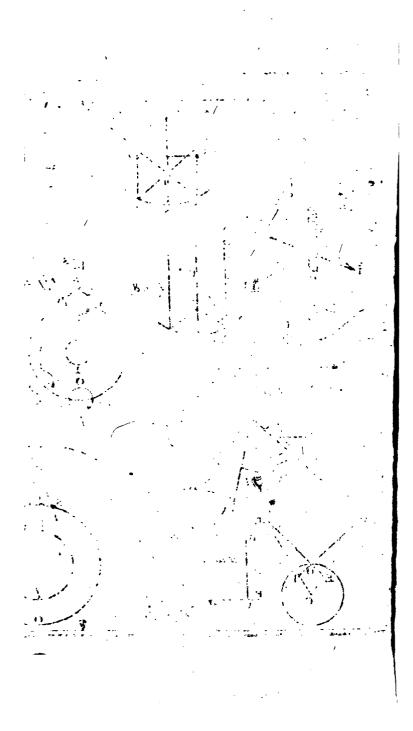
4.º Le Lettere Dominicali non sono le steffe ne' due Calendari, perchè Gregorio XIII, sece accorciar dieci giorni dal mese di Ottobre del 1582, Vedetene la ragione nell'articolo del Calendario s. 10.

6.ª Non si sa più uso del Calendario antico. Il Calendario Gregoriano su accettato nel 1700 degli Stati Protestanti dell'Impero, e a' giorni nostri, cioè alli 14 di Novembre 1952, dalla Gran Bretagna. Lo avesno rigettato, solamente perche portava il nome di un Papa.

6,0 Per 170 anni cicè dal 1382, fino al 1752, furono in uso i du Calendari. Quelli che si servivano del Calendario Gregoriano dicevano semplicemente, la sal cosa è laccaduta il sal anno e il sal corra, Quelli che si servivano del Calendario antico, v'aggiungevano queste due parole sile annico; aveano anche costume di mercele tra due parentess. Dicevano, v. g. il sale vonne al mondo alli 10. Gennajo 1750 (file ancico) il che significa in ch' ei venne al mondo alli 20 Gennajo 1750. Tutte queste osservazioni si parvero necessarie per l'intelligenza perfetta dal Calendario antico.

Fine del Tomo Primo.





.